

21 104 33

# Mitteilungen

über eine  
neue Berechnung des erdmagnetischen Potentials.



Von

**Adolf Schmidt**

in Gotha.

---

Aus den Abhandlungen der k. bayer. Akademie der Wiss. II. Cl. XIX. Bd. I. Abth.

---

**München 1895.**

Verlag der k. Akademie  
in Commission des G. Franz'schen Verlags (J. Roth).



## I.

Im 12. Jahrgange der unter dem Titel „Aus dem Archiv der deutschen Seewarte“ erscheinenden Publikation habe ich vor ungefähr 5 Jahren einige mathematische Entwicklungen zur allgemeinen Theorie des Erdmagnetismus gegeben, um dadurch eine Verschärfung der bisher zur Untersuchung des magnetischen Zustandes der Erde angewandten Methode anzuregen und zugleich einige Vorarbeiten für die damit gestellten Aufgaben zu liefern. Um das Verständnis des Nachfolgenden nicht von einem Zurückgehen auf jene frühere Arbeit abhängig zu machen, sei es gestattet, ihren wesentlichen Inhalt in möglichster Kürze wiederzugeben.

Die bisherigen durch die Arbeiten von Gauss eingeleiteten Versuche, die Aeusserungen der erdmagnetischen Kraft durch einen analytischen Ausdruck darzustellen, weisen, trotzdem das Beobachtungsmaterial stetig an Umfang und Verlässlichkeit gewonnen hat, keine in entsprechendem Masse wachsende Annäherung an die Wirklichkeit auf. Die Differenzen zwischen den beobachteten und den berechneten Werten sind selbst bei der neuesten Berechnung des erdmagnetischen Potentials durch Neumayer und Petersen nicht wesentlich kleiner als bei der ältesten, von Gauss selbst ausgeführten. Aber während sie bei dieser noch als eine Folge der Mangelhaftigkeit der empirischen Grundlage angesehen werden konnten, muss ihnen jetzt eine thatsächliche Bedeutung zugesprochen, und es muss ihre Ursache in einer Unvollkommenheit der Theorie gesucht werden, ein Schluss, den zuerst Herr Neumayer selbst aus seinen Untersuchungen gezogen hat. Eine Verbesserung der Theorie ist nun, abgesehen von der Weiterführung der Reihen, deren man sich zur Darstellung bedient, in zwei Richtungen möglich und erforderlich. Einerseits ist die Abweichung der Erde von der Kugelgestalt zu berücksichtigen; anderseits und vor allem müssen die beiden bisher festgehaltenen Voraussetzungen aufgegeben werden, dass die erdmagnetische Kraft ein Potential besitzt, und dass dieses seinen Ursprung ausschliesslich im Erdinnern hat.

Als erste und wichtigste Aufgabe ergibt sich hiernach die, eine von jeder physikalischen Hypothese freie, analytische Darstellung von der Verteilung der erdmagnetischen Kraft auf der Erdoberfläche zu geben, eine Darstellung, deren Genauigkeit beliebig weit getrieben werden kann, da sie allein von der Sicherheit der Beobachtungsdaten und von der Ausdehnung der benutzten Reihen abhängt. Mit der Lösung dieser rein mathematischen Aufgabe ist für alle weiteren Untersuchungen, deren letztes Ziel die physikalische Erklärung der erdmagnetischen Erscheinungen ist, eine ausreichende und zugleich die genaueste und bequemste Grundlage geschaffen. Von ihr aus kann zunächst die Frage entschieden werden, ob die ganze an der Erdoberfläche wirksame Kraft ein Potential besitzt oder inwieweit dies nicht der Fall ist, und es kann weiter, wenn ein Potential aufgefunden wird, derjenige Teil, der seinen Ursprung ausserhalb der Erde hat, von dem gesondert werden, dessen Ursachen im Innern derselben zu suchen sind.

Die Abplattung der Erde lässt sich mit geringer Mühe und ohne dass die Rechnung gegenüber derjenigen bei einer Kugel wesentliche Abänderungen erfährt, berücksichtigen. Die Reihenentwicklungen, als deren Argument die geocentrische (nicht die geographische) Breite oder besser ihr Complement einzuführen ist, schreiten wie dort nach Kugelfunktionen fort; es treten nur gewisse konstante Faktoren hinzu, über deren Bedeutung Folgendes zu sagen ist. Eine erste Gruppe dieser Faktoren hängt allein von der Abplattung der Erde ab. Ich habe sie unter Benutzung der Besselschen Zahl  $1:\alpha = 1:299,1528$  berechnet und a. a. O. (S. 12) unter der Bezeichnung  $p_m^n, \pi_m^n, q_m^n, z_m^n$  bis zur 6. Ordnung einschliesslich (d. h. für  $0 \leq m \leq n \leq 6$ ) mitgeteilt. Hier stelle ich die für den vorliegenden Zweck allein nötigen Quotienten  $\pi_m^n:p_m^n$  und  $z_m^n:q_m^n$  zusammen (Tabelle Ia und Ib). Die Zahlen dieser beiden Tabellen sind um eine Einheit der 6. Dezimalstelle unsicher, da die bei ihrer Bildung benutzten Werte von  $p_m^n, \pi_m^n$  u. s. w. auf 6 Stellen abgerundet worden sind. Eine zweite Gruppe von Faktoren hängt ausser von der Abplattung auch von der Breite ab. Sie sind durch die Gleichungen

$$(1) \quad \alpha = \sqrt{1 + \varepsilon^2 \cos v^2} \quad \beta = \sqrt{1 + \varepsilon^2} \quad \gamma = \sqrt{1 + \varepsilon^2 \cos v^2} : \sqrt{1 + \varepsilon^2}$$

$$(\varepsilon^2 = 0,00671922)$$

definiert. Hierin ist, wenn  $a$  den Aequatorialradius und  $b$  den Polarradius des Erdellipsoids bezeichnet:

$$\varepsilon^2 = (a^2 - b^2) : b^2 = (2\alpha - 1) : (\alpha - 1)^2$$

Ferner ist  $v$  der geocentrische Polabstand, der mit dem geographischen,  $u$ , durch die bekannte Beziehung

$$\operatorname{tg} v = \sqrt{1 + \varepsilon^2} \operatorname{tg} u$$

verknüpft ist. Tabelle II enthält, von  $5^0$  zu  $5^0$  nach  $u$  fortschreitend, die zugehörigen Werte von  $\alpha$ ,  $(\beta)$ ,  $\gamma$ , sowie die Werte von  $\alpha \sin v$  und  $\beta \sin v$ , die für die numerische Rechnung wichtiger, als  $\alpha$  und  $\beta$  selbst sind. Bei der Berechnung von  $v$  wurde eine stark abgekürzte Näherungsformel benützt; die angegebenen Werte weichen daher von den wahren teilweise um mehr als  $0,5''$ , doch stets um weniger als  $1''$  ab. Nachdem ich sie einmal der weiteren Rechnung zugrunde gelegt hatte, war eine nachträgliche Aenderung, die einen grossen Aufwand von Korrekptionsrechnungen erfordert hätte, bei der vollkommenen Bedeutungslosigkeit jener Abweichungen für den vorliegenden Zweck ausgeschlossen.

In den nach Kugelfunktionen vorgenommenen Entwicklungen habe ich eine Abweichung von dem üblichen Verfahren eingeführt. Dem von Gauss gegebenen Vorbilde folgend, hat man die Reihen gewöhnlich nach den Funktionen  $P_m^n(\cos v) \cos m\lambda$  und  $P_m^n(\cos v) \sin m\lambda$  mit

$$(2) \quad \begin{aligned} P_m^n(\cos v) = & \sin v^m \left[ \cos v^{n-m} - \frac{(n-m)(n-m-1)}{2(2n-1)} \cos v^{n-m-2} \right. \\ & \left. + \frac{(n-m)(n-m-1)(n-m-2)(n-m-3)}{2 \cdot 4 \cdot (2n-1)(2n-3)} \cos v^{n-m-4} - \dots \right] \end{aligned}$$

entwickelt. Der Umstand indessen, dass diese Funktionen von merklich verschiedener Grössenordnung sind ( $P_1^1$ ,  $P_3^3$ ,  $P_5^5$ ,  $P_7^7$  und damit auch  $P_1^1 \cos \lambda$  u. s. w. erreichen beispielsweise die Maximalwerte 1, 0,275, 0,082, 0,023) führt bei numerischen Rechnungen zu recht störenden Uebelständen. Vor allem ist der Einfluss der einzelnen Glieder der nach Kugelfunktionen entwickelten Reihe auf den dargestellten Wert nicht ihren Coeffizienten proportional, und es wird dadurch der rasche Ueberblick über den ungefähren Funktionsverlauf und über die den einzelnen Gliedern zukommende Bedeutung wesentlich erschwert. Die mit Kugelfunktionen höherer Ordnung multiplizierten Coeffizienten, bei denen nicht  $m$  ganz oder nahezu gleich  $n$  ist, sind z. B. im Verhältnis zu ihrer Bedeutung mit den andern verglichen viel zu gross. Demgemäss müssten nun eigentlich, da es keinen Sinn hat, in einem Aggregat von Gliedern einzelne wesentlich schärfer als die übrigen anzugeben, die Coeffizienten verschieden scharf angesetzt werden. Dieses unbequeme und überdies, da eine Dezimalstelle mehr oder weniger die Schärfe der Darstellung schon



beträchtlich ändert, ziemlich rohe Auskunftsmittel hat man thatsächlich wohl kaum jemals benützt; man hat vielmehr, so viel mir bekannt ist, stets alle Coeffizienten bis zu derselben dezimalen Einheit berechnet, was nach dem zuvor Gesagten nicht zu rechtfertigen ist. Es mag drittens daran erinnert werden, dass die Bildung und Auflösung von Gleichungssystemen zur Berechnung der Reihencoeffizienten sehr erleichtert wird, wenn die Faktoren dieser Unbekannten, hier also die Funktionswerte der  $P_m^n$ , unter einander möglichst wenig verschieden sind.

Die gleichfalls übliche, besonders in England benützte Entwicklung nach den Functionen

$$P_n = \sqrt{a_0^n} \cdot P_0^n, \quad T_n^m = \frac{d^m P_n}{d\mu^n} \sin v^n = \frac{n!}{(n-m)!} \sqrt{a_0^n} P_m^n = \sqrt{\frac{(n+m)!}{2(n-m)!}} a_m^n P_m^n$$

$$(3) \quad \text{mit} \quad \mu = \cos v$$

$$\text{und } a_0^n = \frac{[1 \cdot 3 \cdot 5 \dots (2n-1)]^2}{n! \cdot n!}, \quad a_m^n = 2 \frac{[1 \cdot 3 \cdot 5 \dots (2n-1)]^2}{(n-m)! (n+m)!} \text{ für } m > 0$$

führt, nur im umgekehrten Sinne und in noch gesteigertem Masse, zu denselben Uebelständen. Die Functionen  $P_n$  erreichen sämtlich 1 als Maximalwert, dagegen nehmen die  $T_n^m$  mit wachsendem  $n$  und  $m$  im Gegensatz zu den  $P_m^n$  sehr schnell zu. Es ist z. B.  $T_2^1 = 3 P_1^2$ ,  $T_2^2 = 3 P_2^2$ ,  $T_6^1 = \frac{693}{8} P_1^6$ ,  $T_6^6 = 10395 P_6^6$  und die höchsten Werte von  $T_2^1$ ,  $T_2^2$ ,  $T_6^1$ ,  $T_6^6$  sind 1,5, 3, 37,1 und 10395. Die Coeffizienten der höheren Reihenglieder werden also hier viel kleiner, als sie ihrer Bedeutung nach sein sollten.

Durch diese Erwägungen veranlasst habe ich in allen Entwicklungen an Stelle der  $P_m^n$  gewisse Vielfache derselben,  $R_m^n = r_m^n \cdot P_m^n$ , eingeführt, die so gewählt sind, dass bei allen der quadratische Mittelwert von  $R_m^n \cos m\lambda$  und  $R_m^n \sin m\lambda$  auf der ganzen Kugelfläche dieselbe Grösse, nämlich 1, erreicht. (Es könnte vielleicht zweckmässiger erscheinen, zu bestimmen, dass der Mittelwert von  $R_m^n$  durchgängig gleich 1 sein solle, wobei dann für  $m > 0$  jede der Functionen  $R_m^n \cos m\lambda$  und  $R_m^n \sin m\lambda$  im quadratischen Durchschnitt gleich  $\frac{1}{2} \sqrt{2}$  würde. Da indessen hier bei der Einführung der  $R_m^n$  ausschliesslich praktische Rücksichten ausschlaggebend sein sollten, so schien es, weil in den folgenden numerischen Darstellungen die Glieder mit den Faktoren  $R_m^n \cos m\lambda$  und  $R_m^n \sin m\lambda$  stets selbständig auftreten, besser, in der zuvor erwähnten Weise zu verfahren, die übrigens auch für die Theorie vorteilhaft ist.)

Es ist nun, wenn  $d\omega$  das Flächenelement der Kugel bezeichnet, bei der Integration über die ganze Kugelfläche

$$\int (P_m^n(\cos v) \cos m\lambda)^2 d\omega = \int (P_m^n(\cos v) \sin m\lambda)^2 d\omega = \frac{4\pi}{(2n+1)a_m^n}$$

In Bezug auf das erste Integral gilt diese Gleichung allgemein; in Bezug auf das zweite natürlich nur, wenn  $m$  von 0 verschieden ist. Der Mittelwert von  $P_m^n \cos m\lambda$  und  $P_m^n \sin m\lambda$  wird also, da die Kugelfläche gleich  $4\pi$  ist,  $((2n+1)a_m^n)^{-\frac{1}{2}}$ . Daraus folgt unmittelbar, dass  $R_m^n$  die verlangte Beschaffenheit erhält, wenn man

$$(4) \quad R_m^n(\cos v) = r_m^n \cdot P_m^n(\cos v) = \sqrt{(2n+1)a_m^n} \cdot P_m^n(\cos v)$$

setzt. Die hiernach berechneten Werte der Faktoren  $r_m^n$  finden sich in Tabelle III zusammengestellt, während Tabelle IV die Werte der Funktionen  $R_m^n$  selbst von der 1. bis zur 7. Ordnung enthält.

Es darf nicht übersehen werden, dass eine vollkommene Gleichwertigkeit der Funktionen  $R_m^n$  nur in Bezug auf ihre mittleren Beträge besteht. Ihre Maximalwerte sind verschieden; die Differenzen sind aber viel geringer als bei den  $P_m^n$ . Unter den Funktionen der ersten 7 Ordnungen (von der Konstanten  $R_0^0 = 1$  abgesehen) haben  $R_0^1$  und  $R_1^1$  das kleinste Maximum im Betrage von 1,732, während das grösste, dasjenige von  $R_0^7$ , 3,873 beträgt. Der Umstand, dass hier im Gegensatz zu den Funktionen  $P_m^n$  die Maxima mit steigendem  $n$  nicht abnehmen, sondern zunehmen, kann obendrein als günstig bezeichnet werden, weil dadurch bei gleicher Dezimalstellenzahl der Coeffizienten gerade die ersten, wichtigsten Glieder der Entwicklung etwas schärfer als die übrigen erhalten werden.

Es ist vielleicht nicht überflüssig, die durch die Einführung der  $R_m^n$  an Stelle der  $P_m^n$  herbeigeführten Aenderungen durch ein Beispiel zur Anschauung zu bringen. Ich wähle zu diesem Zwecke die Entwicklung des erdmagnetischen Potentials für den Zeitpunkt 1885,0 nach der Berechnung von Neumayer-Petersen, die man in den „Vorbemerkungen“ zur 4. Abteilung von Berghaus' Physikalischem Atlas (S. 19) mitgeteilt findet. Gemäss den Bemerkungen auf S. 5 meiner zu Anfang erwähnten Abhandlung gebe ich allen Zahlen das entgegengesetzte Vorzeichen; ausserdem führe ich als Einheit die Grösse  $0,1^5 \text{ cm}^{-\frac{1}{2}} \text{ g}^{\frac{1}{2}} \text{ s}^{-1}$  ein. Mit diesen Abänderungen entnehme ich der angegebenen Publikation die folgenden Coeffizienten der nach den Funktionen  $P_m^n$  entwickelten Reihe für  $(V:R)$ :

| $n:$    | 1         | 2        | 3        | 4       |
|---------|-----------|----------|----------|---------|
| $g_0^n$ | — 31572,0 | — 790,6  | 2436,3   | 3439,5  |
| $g_1^n$ | — 2481,4  | 4979,8   | — 3956,0 | 3059,7  |
| $h_1^n$ | 6025,8    | — 1299,9 | — 738,3  | 1187,7  |
| $g_2^n$ |           | 566,7    | 2785,7   | 1975,4  |
| $h_2^n$ |           | 1260,4   | 44,3     | — 714,7 |
| $g_3^n$ |           |          | 327,0    | — 684,2 |
| $h_3^n$ |           |          | 549,2    | — 512,1 |
| $g_4^n$ |           |          |          | 84,9    |
| $h_4^n$ |           |          |          | — 96,8  |

Die Coeffizienten der Entwicklung nach den Funktionen  $R_m^n$  sind dagegen:

| $n:$    | 1         | 2       | 3       | 4       |
|---------|-----------|---------|---------|---------|
| $g_0^n$ | — 18228,1 | — 235,7 | 368,3   | 262,1   |
| $g_1^n$ | — 1432,6  | 1285,8  | — 488,3 | 184,3   |
| $h_1^n$ | 3479,1    | — 335,7 | — 91,1  | 71,6    |
| $g_2^n$ |           | 292,6   | 543,7   | 168,2   |
| $h_2^n$ |           | 650,9   | 8,6     | — 60,9  |
| $g_3^n$ |           |         | 156,3   | — 109,0 |
| $h_3^n$ |           |         | 262,6   | — 81,6  |
| $g_4^n$ |           |         |         | 38,3    |
| $h_4^n$ |           |         |         | — 43,7  |

Nach diesen, den folgenden Darlegungen zur Vermeidung störender Exkurse vorausgeschickten Erläuterungen stelle ich in möglichster Kürze den Gang der Rechnung im Anschluss an meine frühere Arbeit dar. In dieser habe ich noch die Entwicklung nach den Funktionen  $P_m^n$  vorausgesetzt; ich übertrage indessen die dort eingeführten Bezeichnungen hier ohne weiteres auf die entsprechenden Entwicklungen nach den Funktionen  $R_m^n$ . Die dadurch in manchen Formeln nötig werdenden Modifikationen, die sich auf den Eintritt konstanter, von den  $r_m^n$  abhängiger Faktoren beschränken, sind leicht ersichtlich; ich glaube sie deshalb, ebenso wie einige nebensächliche Abänderungen der Bezeichnung, ohne ausdrückliche Hervorhebung einführen zu dürfen.



Die beobachteten Werte der erdmagnetischen Elemente an möglichst zahlreichen Punkten der Erdoberfläche bilden die empirische Grundlage der ganzen Rechnung. Aus ihnen sind zunächst die Kraftkomponenten  $X$  (horizontal nach Norden),  $Y$  (horizontal nach Osten) und  $Z$  (vertikal nach unten) zu berechnen, für die alsdann mit Rücksicht auf die sphäroidische Gestalt der Erde die von ihnen nur wenig abweichenden Grössen  $\alpha X$ ,  $\beta Y$ ,  $\gamma Z$ , die ich  $\bar{X}$ ,  $\bar{Y}$ ,  $\bar{Z}$  genannt habe, treten.

Die erste Aufgabe ist nun die, eine analytische Darstellung der Verteilung der Werte von  $\bar{X}$ ,  $\bar{Y}$ ,  $\bar{Z}$  über die ganze Erdoberfläche zu finden. Diese Aufgabe kann, theoretisch betrachtet, mit beliebig weit getriebener Annäherung an den wahren Zustand gelöst werden, indem man die Grössen  $\bar{X} \sin v$ ,  $\bar{Y} \sin v$  und  $\bar{Z}$  durch Reihen, die nach Kugelfunktionen der Argumente  $v$  und  $\lambda$  (der geographischen Länge) fortschreiten, darstellt. (Bei  $\bar{X}$  und  $\bar{Y}$  selbst ist diese Form der Darstellung nicht möglich, da sie an den Polen unstetig werden. Dagegen könnten allerdings andere Ausdrücke, z. B.  $(\bar{X} \cos \lambda + \bar{Y} \cos v \sin \lambda)$  und  $(\bar{X} \sin \lambda - \bar{Y} \cos v \cos \lambda)$ , an die Stelle von  $\bar{X} \sin v$  und  $\bar{Y} \sin v$  treten.)

Aus den für  $\bar{X} \sin v$  und  $\bar{Y} \sin v$  gefundenen Reihen hat man nun weiter die Funktionen

$$U = \int_0^v \bar{X} dv, \quad W = \psi(v) - \int_0^\lambda \bar{Y} \sin v d\lambda$$

abzuleiten, wobei  $\psi(v)$  den von  $\lambda$  unabhängigen Teil von  $U$  bezeichnet. Ergeben sich beide als identisch, so stellen sie bis auf einen konstanten Faktor das Potential  $V$  des Erdmagnetismus in der Erdoberfläche dar; es ist nämlich alsdann  $V$  der gemeinsame Wert von  $bU$  und  $bW$ , wenn  $b$  den Polarradius der Erde bedeutet.

Fallen  $U$  und  $W$  verschieden aus, so ist damit der Beweis geliefert, dass die magnetische Kraft in der Erdoberfläche kein Potential besitzt, woraus auf die Existenz von elektrischen Strömen, die senkrecht durch diese Fläche hindurchgehen, geschlossen werden kann. Die Dichte, d. h. die auf die Flächeneinheit bezogene Intensität dieser Ströme ergibt sich eindeutig aus der Differenz  $(W-U)$ . In welcher Weise aber diese Ströme innerhalb und ausserhalb der Erdoberfläche geschlossen sind, bleibt dabei vollkommen unbestimmt und damit der Anteil, den sie am Zustandekommen der Werte von  $U$  und  $W$ , also auch von  $\bar{X}$  und  $\bar{Y}$ , sowie derjenigen von  $\bar{Z}$  haben.

Verlangt man nun, dass dieser Anteil ein Minimum sei, insbesondere, dass  $\bar{Z}$  nirgends geändert werde, so bleibt ein möglichst grosser Teil zurück, dem ein Potential zukommt. Dasselbe werde wiederum mit  $V$  bezeichnet.

Hält man endlich die Reihenentwicklung von  $V$  mit derjenigen der vertikalen Komponente  $\bar{Z}$  zusammen, so kann man das von äussern und das von innern Agentien herrührende Potential trennen. — — —

Das Endergebnis wird somit durch drei Funktionen  $V_i$ ,  $V_a$  und  $\bar{i} \sin v$  ( $= \alpha \beta i \sin v$ ) gebildet, die genau den in den Reihen für  $\bar{X} \sin v$ ,  $\bar{Y} \sin v$  und  $\bar{Z}$  dargestellten Zustand des magnetischen Feldes an der Erdoberfläche zum Ausdruck bringen, und die daher gleichfalls durch Vervollkommnung der Beobachtungsdaten und Weiterführung der Reihenentwicklung den wahren Werten beliebig nahe gebracht werden können.  $V_i$  ist das Potential magnetischer Massen oder geschlossener Ströme im Erdinnern,  $V_a$  dasjenige eben solcher Agentien im äussern Raume, endlich  $i$  die Intensität der zur Erdoberfläche senkrechten, sie durchdringenden Strömung, die innerhalb und ausserhalb so geschlossen zu denken ist, dass ihre Wirkung in dieser Fläche selbst ein Minimum ist.

Der im Vorhergehenden skizzierte Gang der Rechnung wird durch die folgenden Formeln dargestellt.

Es sei

$$\begin{aligned} X \sin v &= \sum R_m^n (E_m^n \cos m\lambda + C_m^n \sin m\lambda) \\ \bar{Y} \sin v &= \sum R_m^n (D_m^n \cos m\lambda + E_m^n \sin m\lambda) \\ \bar{Z} &= \sum R_m^n (j_m^n \cos m\lambda + k_m^n \sin m\lambda) \end{aligned} \quad (5)$$

Das Zeichen  $\sum f_m^n$  steht hier und in der Folge überall für  $\sum_{n=0}^{n=\nu} \sum_{m=0}^{m=n}$ . Die Entwicklung von  $\bar{Z}$  unterliegt nur der Bedingung, dass  $j_0^0 = 0$  sein muss; diejenigen von  $\bar{X} \sin v$  und  $\bar{Y} \sin v$  sind dagegen durch eine Reihe von Bedingungsgleichungen verknüpft, die in ihrer Gesamtheit aussagen, dass die horizontale Komponente der erdmagnetischen Kraft nebst allen ihren Differentialquotienten an beiden Polen (d. h. für  $v = 0$  und  $v = 180^\circ$ ) endlich und von eindeutig bestimmter Richtung ist, dass also die Pole keine Unstetigkeitspunkte für sie sind. Diese Bedingungsgleichungen heissen, wenn  $R_m^n$  in der Nähe des Nordpols ( $v = 0$ ) bis auf unendlich kleine Grössen höherer Ordnung gleich  $\alpha_m^n \sin v^m$ , in der Nähe des Südpols ( $v = 180^\circ$ ) also gleich  $(-1)^{n-m} \alpha_m^n \sin v^m$  ist, und wenn

$$\begin{aligned}\Sigma^0 f_m^n &= f_m^n + f_m^{n+2} + \dots \\ \Sigma^1 f_m^n &= f_m^{n+1} + f_m^{n+3} + \dots\end{aligned}$$

eingeführt wird:

$$(6) \quad \begin{aligned}\Sigma^0 \alpha_m^n B_m^n - \Sigma^1 \alpha_m^n E_m^n &= 0 & \Sigma^0 \alpha_m^n C_m^n + \Sigma^1 \alpha_m^n D_m^n &= 0 \\ \Sigma^1 \alpha_m^n B_m^n - \Sigma^0 \alpha_m^n E_m^n &= 0 & \Sigma^1 \alpha_m^n C_m^n + \Sigma^0 \alpha_m^n D_m^n &= 0\end{aligned}$$

Für  $m = 0$  verschwindet jede der beiden Summen, aus denen sich die linke Seite jeder Gleichung zusammensetzt, da  $E_0^n = C_0^n = 0$  ist. Die Funktionswerte  $\alpha_m^n$  sind durch die Formel

$$(7) \quad \alpha_m^n = 2^{n-m} \frac{n!(n+m)!}{m!(2n)!} r_m^n$$

bestimmt. Speziell ist

$$\alpha_m^m = r_m^m, \quad \alpha_m^{m+1} = r_m^{m+1}, \quad \alpha_m^{m+2} = \frac{2m+2}{2m+3} r_m^{m+2}, \quad \alpha_m^{m+3} = \frac{2m+2}{2m+5} r_m^{m+3}$$

(Die entsprechende Angabe der Werte von  $P_m^n$  für  $v = 0$ , a. a. O. S. 21, und die daraus geschlossene Gleichung (14) sind, ausser für  $m = 0$ , unrichtig.)

(Die hier zur analytischen Darstellung der Komponenten des Erdmagnetismus entwickelte Methode kann natürlich auf alle Fälle Anwendung finden, in denen eine stetige, nach Grösse und Richtung überall eindeutig definierte Funktion (eine Vektorfunktion) vorliegt, während für eine variable skalare Grösse die gewöhnliche, bekannte Entwicklung zu benützen ist. Fällt die Richtung des Vektors überall in die Ellipsoidfläche selbst, so genügen die in Bezug auf  $\bar{X}$  und  $\bar{Y}$  angegebenen Entwicklungen; andernfalls tritt, wie hier, eine einfache Darstellung der vertikalen Komponente nach Kugelfunktionen, im allgemeinen ohne die Bedingung  $j_0^0 = 0$ , hinzu.)

Aus der für  $\bar{Y} \sin v$  gefundenen Entwicklung ergibt sich sofort:

$$(8) \quad \begin{aligned}W &= \psi(v) - (D_0^0 + D_0^1 R_0^1 + D_0^2 R_0^2 + \dots) \lambda + \Sigma R_m^n \left( \frac{1}{m} E_m^n \cos m\lambda - \frac{1}{m} D_m^n \sin m\lambda \right) \\ &= \psi(v) - \sin v^2 \varphi(v) \lambda + W_1 \quad (m > 0)\end{aligned}$$

Weniger einfach gestaltet sich die Ableitung von  $U$  aus  $\bar{X} \sin v$ . Wenn

$$\int_0^v \sin v^{m-1} dv = II_m$$

gesetzt und durch zwei sogleich anzugebende Gleichungssysteme eine Reihe neuer Koeffizienten  $\pi_m (= \eta_m \cos m\lambda + \zeta_m \sin m\lambda)$ ,  $G_m^n$ ,  $H_m^n$  eingeführt wird, so ergibt sich

$$(9) \quad U = (\pi_1 \Pi_1 + \pi_2 \Pi_2 + \dots) + \Sigma R_m^n (G_m^n \cos m\lambda + H_m^n \sin m\lambda) = f(v, \lambda) + U_0$$

Speziell ist

$$\psi(v) = G_0^0 + G_0^1 R_0^1 + G_0^2 R_0^2 + \dots$$

Um die erwähnten Gleichungssysteme in einer für die numerische Rechnung möglichst geeigneten Form zu erhalten, führe ich die folgenden Bezeichnungen ein:

$$(10) \quad \lambda_m^0 = 1, \quad \lambda_m^1 = 1, \quad \lambda_m^p = \lambda_m^{p-2} \frac{(m+p)(m+p-1)_m}{m+p-1}$$

$$\lambda_m^p r_m^{m+p} = \mu_m^p, \quad (m+p-1) \lambda_m^p r_m^{m+p-1} = r_m^p$$

Um nicht die Gleichungen zweimal (für die Koeffizienten der Kosinus und für die der Sinus von  $m\lambda$ ) ansetzen zu müssen, schreibe ich noch

$$B_m^n \cos m\lambda + C_m^n \sin m\lambda = A_m^n, \quad G_m^n \cos m\lambda + H_m^n \sin m\lambda = F_m^n$$

Nunmehr lauten die Gleichungen folgendermassen:

$$(11) \quad \begin{aligned} \pi_m &= \mu_m^0 A_m^m + \mu_m^2 A_m^{m+2} + \mu_m^4 A_m^{m+4} + \dots \\ \nu_m^2 F_m^{m+1} &= \mu_m^2 A_m^{m+2} + \mu_m^4 A_m^{m+4} + \dots \\ \nu_m^4 F_m^{m+3} &= \mu_m^4 A_m^{m+4} + \dots \\ &\dots \end{aligned}$$

$$(12) \quad \begin{aligned} \nu_m^1 F_m^m &= \mu_m^1 A_m^{m+1} + \mu_m^3 A_m^{m+3} + \mu_m^5 A_m^{m+5} + \dots \\ \nu_m^3 F_m^{m+2} &= \mu_m^3 A_m^{m+3} + \mu_m^5 A_m^{m+5} + \dots \\ \nu_m^5 F_m^{m+4} &= \mu_m^5 A_m^{m+5} + \dots \\ &\dots \end{aligned}$$

Aus dem Anblick der Gleichungen geht hervor, dass man, um  $U$  und  $W$  bis zu Funktionen einer bestimmten gleichen Ordnung  $(n)$  entwickelt zu erhalten,  $Y \sin v$  ebensoweit,  $X \sin v$  dagegen bis zu den Gliedern der nächsthöheren Ordnung entwickeln muss.



Nachdem  $U$  und  $W$  berechnet worden sind, findet man einerseits das Potential

$$(13) \quad V = \frac{b}{2} (U_0 + W_0) = b \sum R_m^n (g_m^n \cos m\lambda + h_m^n \sin m\lambda)$$

andererseits die Stromdichte der die Erdoberfläche vertikal durchdringenden Strömung

$$(14) \quad i = \frac{1}{4\pi\alpha\beta b \sin v} \frac{\partial^2 (W - U)}{\partial v \partial \lambda}$$

Als positiv gelten hierbei die ins Innere der Erde gerichteten Ströme.

Schliesslich ergeben sich die Koeffizienten des Potentials innerer Kräfte

$$(15) \quad V_i = b \sum R_m^n (c_m^n \cos m\lambda + s_m^n \sin m\lambda)$$

und diejenigen des aus äusseren Kräften entspringenden

$$(16) \quad V_a = b \sum R_m^n (\gamma_m^n \cos m\lambda + \sigma_m^n \sin m\lambda)$$

durch die Gleichungen:

$$(17) \quad \begin{array}{ll} c_m^n = \epsilon_m^n g_m^n - \delta_m^n j_m^n & s_m^n = \epsilon_m^n h_m^n - \delta_m^n k_m^n \\ \gamma_m^n = g_m^n - c_m^n & \sigma_m^n = h_m^n - s_m^n \end{array}$$

in denen

$$(18) \quad \delta_m^n = 1 : \left( n \frac{\pi_m^n}{p_m^n} + (n+1) \frac{\pi_m^n}{q_m^n} \right) \quad \text{und} \quad \epsilon_m^n = n \frac{\pi_m^n}{p_m^n} \delta_m^n$$

von der Abplattung der Erde abhängige Konstanten sind. In den Tafeln Ic und Id findet man ihre, aus den Zahlen von Ia und Ib abgeleiteten Werte zusammengestellt. (Durch ein Versehen sind a. a. O. S. 23 in den vorstehend mitgeteilten Gleichungen die Koeffizienten  $c$ ,  $s$  mit  $\gamma$ ,  $\sigma$  vertauscht worden.)

Das Schlussresultat der ganzen Rechnung sind die drei nach Kugelfunktionen fortschreitenden Reihen für  $V_i:b$ ,  $V_a:b$  und  $\alpha\beta b i$ , von denen die letzte, wie man leicht einsieht, in der Ordnung der höchsten Glieder der Entwicklung hinter den beiden andern um einen Grad zurückbleibt.

Aus diesen drei Reihen, deren Koeffizienten vollkommen von einander unabhängig sind, können unter Beachtung der für die Ableitung von  $V:b$  aus  $U$  und  $W$  getroffenen Festsetzung rückwärts die Reihen für  $\bar{X} \sin v$ ,  $\bar{Y} \sin v$  und  $\bar{Z}$  gewonnen werden, was keiner weiteren Ausführung bedarf.

Ich füge der vorstehenden Formelzusammenstellung noch einige Entwicklungen hinzu, auf die ich in der mehrfach erwähnten Arbeit nur hingewiesen habe, ohne sie abzuleiten, weshalb ich hier auch auf ihre Begründung kurz eingehen will. Es ist bekanntlich möglich, auf einer der Erdoberfläche unendlich benachbarten, innern Fläche eine eindeutig bestimmte Verteilung von freiem Magnetismus anzunehmen, der in der Erdoberfläche selbst und im ganzen äussern Raume dieselben magnetischen Wirkungen entsprechen, wie sie die thatsächlich vorhandenen, als Ursache von  $V_i$  erkannten Agentien ausüben; ebenso ist es möglich, die äussern Kräfte, die in der Erdoberfläche das Potential  $V_a$  haben, durch eine bestimmte Magnetisierung einer ihr unendlich nahen äussern Fläche zu ersetzen, soweit allein ihre Wirkungen im innern Raume und in der Oberfläche in Betracht kommen. Wichtiger, weil für die physikalische Erklärung des Erdmagnetismus wahrscheinlich von grösserer Bedeutung, ist es, dass sich derselbe Erfolg, wie man weiss, durch eine Anordnung von elektrischen Strömen erreichen lässt, die parallel der Erdoberfläche eine unendlich benachbarte Fläche erfüllen. (In Wirklichkeit hat man sich natürlich, wie übrigens auch im ersten Falle, statt der Fläche eine Schicht von endlicher Dicke zu denken; es ist aber leicht einzusehen, dass, wenn deren Dicke und ihr Abstand von der Erdoberfläche gegen den Erdradius nur klein sind, die durch einfache vertikale Verschiebung unter passender Reduktion der Dichtigkeit bewirkte Kondensation der ganzen Strömung in eine Fläche die Gesamtwirkung nur um kleine Grössen höherer Ordnung ändert.) Die Verteilung dieser Strömung sowie jener magnetischen Belegung soll nun noch berechnet werden.

Das Potential des in einer Fläche (von nirgends unendlich grosser Krümmung) ausgebreiteten freien Magnetismus hat an jeder Stelle zu beiden Seiten der Fläche denselben Betrag. Genauer gesagt: bezeichnet  $V_\epsilon$  das Potential in einem Punkte, dessen nach bestimmt festgesetzter Richtung positiv gerechneter Abstand von der Fläche  $\epsilon$  ist, so haben  $V_{+\epsilon}$  und  $V_{-\epsilon}$  innerhalb einer und derselben Normalen bei unendlich abnehmendem  $\epsilon$  denselben Grenzwert; es ist in oft gebrauchter symbolischer Schreibweise

$$V_{+0} = V_{-0}$$

Die Aenderung des Potentials oder, was dasselbe ist, die zur Fläche senkrechte Komponente der Kraft ist dagegen, soweit sie von dem unendlich benachbarten Teile der magnetischen Belegung herrührt, auf beiden Seiten zwar dem absoluten Betrage nach gleich, aber entgegengesetzt gerichtet. Die Differenz der beiderseitigen Werte hängt von der Flächendichtigkeit  $\rho$  an der

betreffenden Stelle ab. Was aber den Einfluss der übrigen, in endlicher Entfernung befindlichen Belegung betrifft, so liefert er als stetig veränderlich zu jener Differenz den Beitrag Null; diese bleibt somit ungeändert und ist nur von  $\varrho$  abhängig. Symbolisch geschrieben ist

$$\left(\frac{\partial V}{\partial n}\right)_{+0} - \left(\frac{\partial V}{\partial n}\right)_{-0} = -4\pi\varrho$$

oder bei der hier zu betrachtenden Anwendung auf die magnetische Kraft in der Erdoberfläche

$$Z_{+0} - Z_{-0} = -4\pi\varrho$$

Hierbei gilt, umgekehrt wie bei  $Z$ , die Richtung der Normalen von innen nach aussen, d. h. von unten nach oben, als positiv.

Wird andererseits die (einfach zusammenhängende) Fläche von elektrischen Strömen durchflossen, so ist die von diesen hervorgerufene magnetische Kraft beim Durchgange durch die Fläche stetig veränderlich; es ist insbesondere auch

$$\left(\frac{\partial V}{\partial n}\right)_{+0} = \left(\frac{\partial V}{\partial n}\right)_{-0}$$

oder

$$Z_{+0} = Z_{-0}$$

Das Potential dagegen ist an dieser Stelle unstetig; die Differenz seiner beiderseitigen Werte in unendlich benachbarten Punkten derselben Normalen ist der Gesamtintensität  $S$  derjenigen in der Fläche verlaufenden Ströme proportional, die den betrachteten Punkt einschliessen:

$$V_{+0} - V_{-0} = 4\pi S$$

Bei der Berechnung von  $S$  sind diejenigen Ströme, die, von der Seite der positiven Normalen aus gesehen, in positivem Sinne (gegen den Uhrzeiger) verlaufen, als positiv, die andern als negativ anzusetzen.

Die Gesamtintensität  $S$  ist nun offenbar für alle Punkte einer Strömungslinie dieselbe, und sie ändert sich beim Uebergange von einer solchen Linie zu einer andern um den Betrag der zwischen beiden verlaufenden Strömung. Es ist daher

$$S = \text{Const.}$$

die allgemeine Gleichung der Stromlinien, und die gesamte zwischen  $S = S_1$  und  $S = S_2$  vorhandene Strömung hat die Intensität  $S_2 - S_1$ . Die Stromdichte ist dem wechselnden Abstände der Linien  $S = \text{Const.}$  umgekehrt proportional,

die Stromrichtung so beschaffen, dass man, von der Seite der positiven Normalen aus daran entlang blickend, wachsende Werte von  $S$  zur Linken hat.

In die vorstehenden Gleichungen sind nun die zur Definition des magnetischen Zustandes der Erdoberfläche, soweit derselbe ein Potential besitzt, dienenden Entwicklungen einzuführen. Es ist nach Gleichung (15) und (16)

$$V_i = b \sum R_m^n (c_m^n \cos m\lambda + s_m^n \sin m\lambda) \quad V_a = b \sum R_m^n (\gamma_m^n \cos m\lambda + \sigma_m^n \sin m\lambda)$$

oder kürzer

$$V_i = b \sum J_m^n \quad V_a = b \sum A_m^n$$

$V_i$  lässt sich, da es von inneren Kräften herrührt, ohne weiteres in den äusseren Raum fortsetzen,  $V_a$  aus entsprechendem Grunde in das Erdinnere hinein. Dagegen ist hier  $V_i$  und dort  $V_a$  zunächst unbestimmt. Ich setze demgemäss

$$(19) \quad \begin{aligned} (V_i)_{+\varepsilon} &= b \sum J_m^n \left(\frac{r}{b}\right)^{-n-1} & (V_a)_{+\varepsilon} &= b \sum B_m^n \left(\frac{r}{b}\right)^{-n-1} \\ (V_i)_{-\varepsilon} &= b \sum K_m^n \left(\frac{r}{b}\right)^n & (V_a)_{-\varepsilon} &= b \sum A_m^n \left(\frac{r}{b}\right)^n \end{aligned}$$

Zur Vereinfachung der Formeln will ich im Folgenden die fortwährend wiederkehrenden Indices  $m$  und  $n$  überall (auch bei den noch neu eintretenden Grössen  $M$ ,  $N$ ,  $\pi$ ,  $p$ ,  $z$ ,  $q$ ,  $\delta$ ,  $\varepsilon$ ) weglassen, was ebensowenig stören wird, wie der Umstand, dass die hier vorübergehend eingeführten Funktionen  $A_m^n$  und  $B_m^n$  mit den an anderer Stelle auftretenden Koeffizienten von  $\bar{X} \sin v$  in der Bezeichnung übereinstimmen.

Zur Ableitung von  $Z$  aus  $V$  muss ich auf die Gleichungen (18) und (21) meiner früheren Arbeit verweisen, denen zufolge sich aus

$$V = b \sum \left( M \left(\frac{r}{b}\right)^{-n-1} + N \left(\frac{r}{b}\right)^n \right)$$

für  $Z$  der Wert

$$Z = \frac{\partial V}{\partial n} = \frac{1}{\gamma} \sum \left( -(n+1) \frac{z}{q} M + n \frac{\pi}{p} N \right)$$

ergiebt. Im vorliegenden Falle wird also

$$(20) \quad \begin{aligned} (Z_i)_{+\varepsilon} &= -\frac{1}{\gamma} \sum (n+1) \frac{z}{q} J & (Z_a)_{+\varepsilon} &= -\frac{1}{\gamma} \sum (n+1) \frac{z}{q} B \\ (Z_i)_{-\varepsilon} &= \frac{1}{\gamma} \sum n \frac{\pi}{p} K & (Z_a)_{-\varepsilon} &= \frac{1}{\gamma} \sum n \frac{\pi}{p} A \end{aligned}$$



Setzt man nun erstens, um die beobachteten Kräfte als Wirkungen einer magnetischen Oberflächenbelegung der Erde darzustellen,  $V_{+0} = V_{-0}$ , so folgt aus (19) (für alle Indices  $n, m$ )

$$J = K$$

$$A = B$$

und damit wird mit Rücksicht auf (18) und (20)

$$\begin{aligned} -4\pi q_i &= (Z_i)_{+0} - (Z_i)_{-0} & -4\pi q_a &= (Z_a)_{+0} - (Z_a)_{-0} \\ &= -\frac{1}{\gamma} \sum \frac{J}{\delta} & &= -\frac{1}{\gamma} \sum \frac{A}{\delta} \end{aligned}$$

Verlangt man dagegen, um die beobachteten Wirkungen auf Ströme zurückzuführen, dass identisch  $Z_{+0} = Z_{-0}$  sein soll, so gelangt man durch die Gleichungen (20) zu den Beziehungen

$$-(n+1)\frac{\pi}{q}J = n\frac{\pi}{p}K \qquad -(n+1)\frac{\pi}{q}B = n\frac{\pi}{p}A$$

und erhält alsdann aus (19) und (18) mit leichter Umformung:

$$\begin{aligned} 4\pi S_i &= (V_i)_{+0} - (V_i)_{-0} & 4\pi S_a &= (V_a)_{+0} - (V_a)_{-0} \\ &= b \sum \frac{J}{\varepsilon} & &= -b \sum \frac{A}{1-\varepsilon} \end{aligned}$$

In den so gewonnenen Gleichungen, die in ausführlicher Schreibweise folgendermassen lauten:

$$(21) \quad q_i = \frac{1}{4\pi\gamma} \sum \frac{1}{\delta_m^n} R_m^n (c_m^n \cos m\lambda + s_m^n \sin m\lambda), \quad q_a = \frac{1}{4\pi\gamma} \sum \frac{1}{\delta_m^n} R_m^n (\gamma_m^n \cos m\lambda + \sigma_m^n \sin m\lambda)$$

$$(22) \quad S_i = \frac{b}{4\pi} \sum \frac{1}{\varepsilon_m^n} R_m^n (c_m^n \cos m\lambda + s_m^n \sin m\lambda), \quad S_a = -\frac{b}{4\pi} \sum \frac{1}{1-\varepsilon_m^n} R_m^n (\gamma_m^n \cos m\lambda + \sigma_m^n \sin m\lambda)$$

liegt die vollständige Lösung der beiden am Beginn dieser Entwicklungen gestellten Aufgaben.

## II.

Vom ersten Beginn meiner Beschäftigung mit den im vorigen Abschnitte dargestellten Untersuchungen an war es mein begreiflicher Wunsch, die theoretischen Entwicklungen auf den thatsächlichen Zustand der erdmagnetischen Kraft anzuwenden. In diesem Wunsche wurde ich durch die Ergebnisse eines ersten, 1886 unternommenen Versuches nur bestärkt, da sich daraus für den allein berücksichtigten horizontalen Teil der Kraft zwar die Unvereinbarkeit der Beobachtungen mit der Hypothese eines Potentials zu ergeben schien, während doch wegen der verhältnismässigen Geringfügigkeit der auftretenden Widersprüche eine sichere Entscheidung auf der gewählten Grundlage unmöglich war. Ich hatte die Berechnung auf die von der deutschen Seewarte veröffentlichten, übrigens schon vorher von Quintus Icilius zu einer Potentialbestimmung benutzten Karten der Deklination und der Horizontalintensität für 1880,0 gestützt, Karten, deren Massstab nicht gestattete, bei der Entnahme der Funktionswerte über  $0,001 \text{ cm}^{-\frac{1}{2}} \text{ g}^{\frac{1}{2}} \text{ s}^{-1}$  bei  $H$  und  $0^{\circ}1$  bei  $\delta$  hinauszugehen. Als ich einige Jahre später Zeit fand, die Aufgabe wieder aufzunehmen, musste es mein Bestreben sein, für die endgültige Berechnung schärfere Werte zu benützen. Der schwierigen und zeitraubenden Arbeit, mir diese in genügender Vollständigkeit zu verschaffen, wurde ich durch einen auch in sachlicher Hinsicht sehr glücklichen Umstand enthoben. Herr Direktor Neumayer wünschte die von ihm zusammen mit H. Petersen durchgeführte Potentialberechnung einer kontrollierenden Wiederholung zu unterziehen, und er forderte mich nach dem Tode seines verdienstvollen Mitarbeiters auf, für diesen einzutreten. Ich zögerte keinen Augenblick, auf dieses Anerbieten einzugehen, das mir ein an Vollständigkeit und kritischer Durcharbeitung einzig stehendes Material<sup>1)</sup> — ist es doch von einem seit Jahrzehnten thätigen Forscher in planmässiger Arbeit mit allen Mitteln persönlicher Beziehungen und an einer Zentralstelle wie der deutschen Seewarte gesammelt und an der Hand reicher Erfahrung bearbeitet worden — zur Verfügung stellte. Herr Neumayer erklärte sich

1) Ueber dieses giebt der Text zum „Atlas des Erdmagnetismus“ (Abt. IV des Physikalischen Atlas von Berghaus) genaue Auskunft. — Einen guten Ueberblick gewährt ferner Dr. Neumayers Vortrag auf dem VIII. deutschen Geographentage zu Berlin (1889): „Ueber das gegenwärtig vorliegende Material für erd- und weltmagnetische Forschung“. (Verh. d. VIII. d. Geogr.-T. zu Berlin, p. 33 ff.)

seinerseits bereitwillig damit einverstanden, dass ich die Neuberechnung nach der vervollständigten Theorie ausführte, wobei sich eine ausreichende indirekte Prüfung der früheren Rechnung als Nebenresultat gewinnen liess.

Herr Neumayer hat sich nicht darauf beschränkt, mir die Grundlage meiner Untersuchung zu liefern; ich verdanke ihm — und ich freue mich, meinem Danke hier öffentlich Ausdruck geben zu können — auch in anderen Beziehungen rege Förderung meiner Arbeit. Sein lebhaftes Interesse an ihrem Fortschreiten führte zu einer fast ununterbrochenen wissenschaftlichen Korrespondenz, die mir reiche Anregung und die Freude kritisch begründeter Zustimmung und Ermunterung brachte. Durch seine wiederholte Unterstützung wurde es mir ferner möglich gemacht, einen recht beträchtlichen Teil der Zahlenrechnung von einem Hilfsrechner ausführen zu lassen. Von den komplizierteren, nicht wohl jedem Rechner anzuvertrauenden Rechenarbeiten übernahm mein Vater, der mir schon bei früheren Gelegenheiten in dieser Weise wertvolle und zuverlässige Hilfe geleistet hatte, und dem ich auch an dieser Stelle dafür danken möchte, grosse Abschnitte, so dass schliesslich auf mich selbst kaum die Hälfte der rechnerischen Arbeit gekommen ist. Ohne diese Beihüfen würde sich der Abschluss der Arbeit noch wesentlich mehr gegen meine Erwartung verspätet haben, als es zu meinem Bedauern schon an und für sich der Fall gewesen ist.

Nachdem ich im Sommer 1892 die Rechnungsgrundlagen, über die weiterhin (S. 21, 22) berichtet werden soll, erhalten hatte, führte ich zunächst eine provisorische Entwicklung durch, die gleich allen bisher publizierten auf die Glieder der 4 ersten Ordnungen beschränkt war. Ueber die Ergebnisse dieser im Frühjahr 1893 abgeschlossenen Arbeit ist bereits an verschiedenen Stellen kurz berichtet worden. Auf der Herbstversammlung der „Vereinigung von Freunden der Astronomie und kosmischen Physik“ zu Münster (1893) hat Herr Neumayer einige Mitteilungen darüber gemacht, nachdem ich dies selbst kurz vorher vor der physikalischen Sektion der Naturforscherversammlung zu Nürnberg auf den von ihm angeregten Wunsch der Sektion gethan hatte. Einen ausführlicheren Bericht hatte er noch früher in eine von ihm an den Meteorologischen Kongress zu Chicago gesandte Abhandlung aufgenommen. Diese Abhandlung ist indessen auf unaufgeklärte Weise verloren gegangen.

Die folgenden Seiten enthalten den Bericht über eine seitdem ausgeführte erweiterte, bis zu den Gliedern 6. Ordnung gehende Darstellung. Dem Umstande entsprechend, dass es sich dabei um einen ersten Versuch auf einem neuen Wege handelt, ist bei der Diskussion der Resultate ein Hauptgewicht auf die Frage gelegt worden, welche Aufgaben sich daraus für die weitere



Forschung ergeben, und welche Bedingungen zu ihrer Förderung zu erfüllen sind. Wenn sich dabei gewisse praktische Forderungen, die von anderen Gesichtspunkten aus längst mit Nachdruck erhoben worden sind, von neuem als unabweisbar herausgestellt haben, so mag es gestattet sein, hier der Hoffnung Ausdruck zu geben, dass dieses Ergebnis an seinem Teile dazu beitragen möge, die endliche Erfüllung jener Forderungen zu beschleunigen.

Bei der Anlage der numerischen Rechnung, zu deren Darstellung ich mich nun wende, war vor allem der Gesichtspunkt leitend, spätere Wiederholungen mit geänderter empirischer Grundlage nach Möglichkeit zu erleichtern. Zu diesem Zwecke wurden alle Operationen, so weit es sich thun liess, allgemein durchgeführt und die Beobachtungsdaten erst möglichst spät eingesetzt. (Es ergibt sich dadurch der weitere Vorteil, dass die so abgeleiteten allgemeinen Lösungen auch zur Behandlung anderer geophysikalischer Probleme herangezogen werden können.) Zu demselben Zwecke wurde ferner die Berechnung der aus den analytischen Entwicklungen folgenden Werte der Kraftkomponenten für eine grosse Zahl von Punkten in Angriff genommen, eine Arbeit, die allerdings bisher nur zum kleinsten Teile vollendet werden konnte. Nach ihrer Beendigung wird es bei Wiederholungen und Verbesserungen der Arbeit auf Grund neuen Materials genügen, die Differenzen der beobachteten Werte gegen die bereits analytisch dargestellten und berechneten in die Rechnung einzuführen. Wie man dabei am zweckmässigsten zu verfahren habe, hat schon E. Schering in ausführlicher Darlegung gezeigt.<sup>1)</sup>

Meine anfängliche Absicht, sämtliche Resultate und zur Erleichterung einer detaillierten Nachprüfung oder etwaiger Abänderungen auch den Gang der Rechnung in voller Ausführlichkeit zu veröffentlichen, habe ich aus äusseren Gründen vorläufig aufgeben müssen. Ich muss mich darauf beschränken, zunächst die Rechnungsgrundlagen und die wichtigsten Ergebnisse mitzuteilen; indessen hoffe ich, später noch die Möglichkeit einer ausführlicheren Publikation zu finden.

Die empirische Grundlage der in Nachstehendem mitgeteilten Entwicklungen ist, wie schon bemerkt wurde, dieselbe, auf der die Potentialberechnung von Neumayer und Petersen beruht. Sie besteht aus den bis zu den Gliedern 4. Ordnung fortgeführten trigonometrischen Reihendarstellungen der Kraftkomponenten  $X, Y, Z$  für die 25 äquidistanten Parallelkreise von  $0^\circ, 5^\circ, 10^\circ \dots 60^\circ$  nördlicher und südlicher geographischer Breite. Die Koeffizienten einer jeden

1) Vgl. darüber: K. Schering, Die Fortschritte unserer Kenntnisse vom Magnetismus der Erde. Geogr. Jahrbuch XV, 1891, p. 143 ff.



dieser 75 Reihen beruhen auf den 72 Funktionswerten, die nach den Originalkarten Dr. Neumayers in den Schnittpunkten des betreffenden Parallels mit den Meridianen von  $0^{\circ}$ ,  $5^{\circ}$ ,  $10^{\circ}$  . . . . .  $355^{\circ}$  östl. Länge von Greenwich stattfinden. Die analytische Darstellung einer jeden Komponente ist daher schliesslich auf ihre als beobachtet anzusehenden Werte in 1800 Punkten gegründet, die recht gleichmässig über die Erdoberfläche, allerdings mit Ausschluss der polaren Gebiete, verteilt sind. Um eine Anschauung von diesen Werten zu vermitteln, stelle ich in Tabelle V einige derselben zusammen.

Die Reihen sind nach der Bezeichnungsweise von Gauss in der Form

$$\begin{aligned} X &= k_0 + k_1 \cos \lambda + K_1 \sin \lambda + . . . . . + K_4 \sin 4 \lambda \\ Y &= l_0 + l_1 \cos \lambda + L_1 \sin \lambda + . . . . . + L_4 \sin 4 \lambda \\ Z &= m_0 + m_1 \cos \lambda + M_1 \sin \lambda + . . . . . + M_4 \sin 4 \lambda \end{aligned}$$

angesetzt; ihre Koeffizienten habe ich in den Tabellen VIa, b, c zusammengestellt. Als Einheit ist hier wie bei allen weiteren Angaben

$$0,1^5 \text{ cm}^{-\frac{1}{2}} g^{\frac{1}{2}} s^{-1}$$

d. i. der 10000. Teil der Gaussischen Einheit benützt worden.

Nun handelt es sich darum, diese Koeffizienten oder vielmehr (S. 9) die Produkte

$$\alpha k_m^n \sin v, \alpha K_m^n \sin v; \beta l_m^n \sin v, \beta L_m^n \sin v; \gamma m_m^n, \gamma M_m^n$$

nach Kugelfunktionen zu entwickeln. Die Verteilung der gegebenen Werte auf willkürlich gewählte Parallelkreise macht, zumal da deren Reihe in weitem Abstände von den Polen endigt, die Anwendung der Neumann'schen Methode<sup>1)</sup> zur Entwicklung nach diesen Funktionen zwar nicht unmöglich, aber doch unvorteilhaft. Ich hätte, um dies zu vermeiden und jene Methode in ihrer einfachsten Gestalt anwenden zu können, auf die kartographische Darstellung der Elemente zurückgehen und ihre Werte auf einer Anzahl von neuen, dementsprechend gewählten Breitenkreisen bestimmen müssen. In der That glaube ich auch eine nachträgliche Durchführung dieser Untersuchung für zweckmässig halten zu sollen. Im vorliegenden Falle wäre indessen auf diesem Wege ein wesentlicher Vorteil verloren gegangen. Dadurch, dass die von

1) Astronomische Nachrichten, Band 15, p. 313 und Mathematische Annalen, Band 14, p. 567 (Wiederabdruck). — Eine kurze Formelzusammenstellung (ohne Begründung) habe ich in meiner ersten Abhandlung (Aus dem Archiv der deutschen Seewarte, 1889, Nr. 3) gegeben. — Eine ausführlichere Darstellung mit Hülfsstafeln gab Seeliger in den Sitz.-Berichten d. math.-phys. Klasse der Akad. d. Wiss. zu München, 1890, p. 499.

Neumayer und Petersen nach der vereinfachten Theorie durchgeführte Rechnung auf genau denselben empirischen Zahlenwerten beruht, wie die hier nach der vervollständigten Theorie vorgenommene, wird die Möglichkeit gewonnen, den Einfluss der veränderten Behandlungsweise in aller Schärfe zu beobachten. Bei den nicht unbeträchtlichen Differenzen zwischen Beobachtung und Rechnung hätte dagegen die Vergleichbarkeit der in beiden Fällen erhaltenen Ergebnisse bei der Verwendung verschiedener Parallelkreise in dem einen und dem andern Falle selbst dann in gar nicht zu übersehender Weise leiden müssen, wenn, wie hier, die zugrunde liegende kartographische Darstellung dieselbe blieb.

Ich habe deshalb in der üblichen Weise die Methode der kleinsten Quadrate zur Ableitung der Entwicklung benützt. Es sei  $f_{m,i}$  irgend einer der Koeffizienten

$$\alpha_i k_{m,i} \sin v_i, \quad \alpha_i K_{m,i} \sin v_i, \quad \beta_i l_{m,i} \sin v_i, \quad \beta_i L_{m,i} \sin v_i, \quad \gamma_i m_{m,i}, \quad \gamma_i M_{m,i}$$

wobei der die Werte 1, 2 . . . 25 durchlaufende Index  $i$  die zu den verschiedenen Parallelkreisen

$$u_1 = 30^\circ, \quad u_2 = 35^\circ, \quad . . . . . u_{25} = 150^\circ$$

gehörigen Werte unterscheidet, und es bezeichne  $F_m^n$  den entsprechenden unter den Koeffizienten  $B_m^n, C_m^n, D_m^n, E_m^n, f_m^n, k_m^n$ . Das System der Fehlergleichungen lautet dann

$$f_{m,i} = \sum_{n=m}^{n=m+\nu} F_m^n \cdot R_m^n (\cos v_i) \quad i = 1, 2 \dots 25$$

Die Auflösung dieses Systems hängt noch von der Gewichtssetzung ab. Man könnte daran denken, diejenigen Gleichungen, die sich auf verhältnismässig schlecht bekannte Gegenden, z. B. auf höhere südliche Breiten, beziehen, mit geringerem Gewichte einzuführen als die andern. Es ist aber leicht einzusehen, dass man Gefahr laufen würde, auf diesem Wege den Gewinn einer Herabsetzung der zufälligen Fehler mit einer systematischen Verfälschung der Resultate zu erkaufen. Die Frage muss indessen noch von einem andern Gesichtspunkt aus betrachtet werden. Die Grössen, deren Reihenentwicklung gesucht wird, sind, wenn der Einfachheit halber die Abplattung der Erde unberücksichtigt bleibt,  $X \sin u$ ,  $Y \sin u$  und  $Z$  — die beobachteten Werte sind dagegen diejenigen von  $X, Y, Z$ . Die Ausgleichung wäre demnach eigentlich so vorzunehmen, dass diese letzteren möglichst genau dargestellt werden, während dies bei der Annahme gleichen Gewichts der Fehlergleichungen in Bezug auf die erstgenannten geschieht. Hiernach dürfte das Gewicht nur bei

der Entwicklung von  $Z$  als konstant eingeführt werden, während es bei der von  $X \sin u$  und  $Y \sin u$  dem Quadrate des Sinus der Breite umgekehrt proportional zu setzen wäre. Nun kommt aber andererseits in Betracht, dass infolge der mit wachsender Breite abnehmenden Länge der Parallelkreise die äquatorealen Gegenden thatsächlich nicht so dicht angeordnete, beobachtete Werte in die Rechnung einführen, wie die weiter polwärts gelegenen Gebiete — von den ganz ausfallenden Polargebieten natürlich abgesehen. Um diese verschiedene Dichtigkeit auszugleichen, mit andern Worten, um den einzelnen Zonen einen ihrer Fläche entsprechenden Einfluss auf das Resultat zu gewähren, hätte man offenbar, und zwar bei allen drei Komponenten, das Gewicht jeder Gleichung noch mit  $\sin u$  zu multiplizieren. Die Kombination dieser verschiedenen Rücksichten würde also dahin führen, bei der Entwicklung von  $X \sin u$  und  $Y \sin u$  das Gewicht mit  $(1 : \sin u)$  anzusetzen, bei der von  $Z$  dagegen umgekehrt  $\sin u$  dafür zu wählen.

Bedenkt man nun aber, dass bei der verhältnismässig sehr grossen Zahl von überschüssigen Gleichungen die Wahl der Gewichte nur geringen Einfluss auf das Resultat, soweit dies von den zufälligen Fehlern berührt wird, haben kann, zumal da das Verhältnis der extremen Gewichtswerte nur das von 1 : 2 ist, so erscheint es durchaus gerechtfertigt, die Frage nach praktischen Rücksichten zu entscheiden. Diese aber sprechen dafür, allen Gleichungen dasselbe Gewicht zu geben. Es wird dadurch nicht nur die Herstellung der Normalgleichungen etwas bequemer gemacht, sondern vor allem wird dabei die Auflösung für alle drei Komponenten dieselbe, während sonst zwei Systeme von Normalgleichungen — das eine für  $X \sin u$  und  $Y \sin u$ , das andere für  $Z$  — aufgestellt und gelöst werden müssen. Für dieses Verfahren lässt sich schliesslich noch ein sachlicher Rechtfertigungsgrund anführen. Es handelt sich bei der vorliegenden Aufgabe in letzter Linie gar nicht darum, den beobachteten und als fehlerhaft betrachteten Zustand nach einer theoretisch vorgezeichneten, geschlossenen Formel auszugleichen, sondern darum, den Zustand so, wie er beobachtet worden ist, in einer willkürlich abgebrochenen Entwicklung und daher nur angenähert analytisch darzustellen. So lange daher die verbleibenden Differenzen nicht unter den Betrag der vermutlichen Unsicherheit der Beobachtungen herabgehen, hat man sie durch Weiterführung der Entwicklung zu verkleinern. Die Aufgabe wird dadurch wenigstens näherungsweise zu einer bestimmten, bei der die Gewichtsfestsetzung überhaupt gleichgültig ist. Am deutlichsten tritt dieser Sachverhalt hervor, wenn man sich die Beobachtungen in genügender Dichte über die ganze Erdoberfläche verteilt denkt. In diesem Falle, wo die einzelnen Koeffizienten unabhängig von einander durch



die bekannten Integrale dargestellt werden, tritt die Aufgabe der Ausglei chung ganz in den Hintergrund. Dem alsdann anzuwendenden Verfahren entspricht es nun offenbar hier, wenn  $Z$  in derselben Weise behandelt wird wie  $X \sin u$  und  $Y \sin u$  oder, um wieder zu der genaueren Darstellung zurück-zukehren,  $\gamma Z$  so wie  $\alpha X \sin v$  und  $\beta Y \sin v$ . Diesen Ueberlegungen gemäss habe ich bei der Bildung der Normalgleichungen alle Gleichungen mit dem-selben Gewicht eingeführt.

Was die Begrenzung der Entwicklung betrifft, so hängt die endgültige Entscheidung darüber natürlich davon ab, wie grosse Abweichungen zwischen den beobachteten und den berechneten Werten man noch als zulässig betrachten will. Vorläufig schien es am zweckmässigsten, einen Versuch mit einer bis zu den Gliedern 6. Ordnung ausgedehnten Entwicklung zu machen, da einer-seits nach den bisherigen Erfahrungen die Glieder der ersten 4 Ordnungen unzweifelhaft nicht genügen, andererseits der mit der wachsenden Gliederzahl schnell steigende Umfang der Rechnung zu möglicher Beschränkung mahnt. (Nur eine Ordnung weiter zu gehen, wäre eine halbe Massregel gewesen, weil infolge der symmetrischen Verteilung der 25 benützten Parallelkreise die Glieder gerader und diejenigen ungerader Ordnung unabhängig von einander gefunden werden.)

In formaler Hinsicht wäre von der Begrenzung der Entwicklung zu ver-langen, dass sie durch eine bloss e Koordinatentransformation nicht geändert werde. Daraus würde nun, wie der entwickelte Ausdruck für die Kugel-funktion  $P^n (\cos v_1 \cos v_2 + \sin v_1 \sin v_2 \cos (\lambda_1 - \lambda_2))$  erkennen lässt, folgen, dass man die Reihe mit denjenigen Gliedern, deren Indices  $m$  und  $n$  überein-stimmen, abschliessen müsse. Da indessen bei der, wie bisher so auch hier befolgten Methode, welche zuerst zur Entwicklung auf den einzelnen Parallel-kreisen führt, die von den verschiedenen Vielfachen der geographischen Länge  $\lambda$  abhängigen Teile der darzustellenden Funktion unabhängig von einander erhalten werden, so unterliegt es keinem Bedenken, den Maximalwert von  $m$  ohne Rücksicht auf den von  $n$  festzusetzen, abgesehen von der selbstverständ-lichen Bedingung, dass in jedem einzelnen Gliede  $m$  nicht grösser als  $n$  sein darf.

Ich habe die Entwicklung bis zu den Werten  $m = 4$ ,  $n = 6$  (bei  $\alpha X \sin v$  also  $n = 7$ ) ausgedehnt. Die dann noch übrig bleibenden Differenzen zwischen den beobachteten und den berechneten Werten entfallen, wie sich später zeigen wird, zu ungefähr gleichen Teilen auf die für  $m > 4$  und die für  $n > 6$  anzu-setzenden Glieder, so dass die beiden Grenzen in praktischer Hinsicht als gleichwertig gelten dürfen.



Da, wie bemerkt, eine vollständige Wiedergabe der Rechnung gegenwärtig unterbleiben muss, so verzichte ich in der Hoffnung, das Versäumte später nachholen zu können, auch auf eine auszugsweise Mitteilung und wende mich sofort zu den Ergebnissen.

Aus den Normalgleichungen, die in der zuvor angegebenen Weise gebildet worden sind, ergeben sich die Koeffizienten der Reihen für  $\alpha X \sin v$ ,  $\beta Y \sin v$  und  $\gamma Z$ , die (der Kürze halber unter der gemeinsamen Bezeichnung  $p_m^n$ ,  $q_m^n$ ) in den beiden mit IV bezeichneten und in der letzten Spalte der Tabelle VII zusammengestellt sind. (Die Bedeutung der Zahlen in den Reihen I, II, III wird weiterhin, S. 38, erläutert werden.) Dieselben Zahlen finden sich, auf Ganze der hier benutzten Einheit abgerundet und in etwas geänderter, leicht verständlicher Anordnung in Tabelle VIII nochmals vor. Dass einige der darin auftretenden Zahlen noch Dezimalstellen enthalten, ist eine Folge der Bedingungs-gleichungen (6). Die in VIII zusammengestellten Werte sind als endgültig angenommen und allen weiteren Rechnungen zugrunde gelegt worden.

Dass die durch die Abrundung eingeführte kleine Abweichung von den zufolge der Ausgleichung besten Werten die Fehlerquadratsumme nur ganz unmerklich vergrößert, und dass daher die Abrundung durchaus zulässig ist, braucht nicht begründet zu werden; dagegen könnte man sie für zwecklos halten, da der weiteren Rechnung daraus kein nennenswerter Vorteil erwächst. Von diesem Standpunkte aus wären die in Tabelle VII angegebenen, unveränderten Werte mit Recht vorzuziehen. Die von mir gewählte Abänderung hat indessen einen andern Sinn. Es sollen die in VIII zu findenden Zahlen ohne Dezimalstellen nicht als Näherungswerte gelten, die eben nur um eine Stelle mehr als diejenigen in VII abgerundet sind, sie sollen vielmehr scharfe Werte vorstellen, die einen bestimmten möglichen, dem wirklichen allerdings nur näherungsweise entsprechenden Zustand des erdmagnetischen Feldes exakt definieren. Die mit zwei Dezimalstellen versehenen Zahlen tragen zur Definition dieses Zustandes nichts bei, denn sie folgen vermöge der Bedingungs-gleichungen (6) aus den andern Koeffizienten. Ihre hier angegebenen Werte sind daher als abgerundete anzusehen, die jederzeit mit Hilfe jener Gleichungen noch genauer berechnet werden können. (Bei der numerischen Berechnung von  $X$  aus der Reihe für  $\alpha X \sin v$  ist es in der Nähe der Pole unzweckmässig, an den Polen selbst unmöglich, die Summe

$$\frac{1}{\alpha \sin v} (B_0^0 R_0^0 + B_0^1 R_0^1 + B_0^2 R_0^2 + B_0^3 R_0^3 \dots) \text{ oder } B_0^0 \frac{R_0^0}{\alpha \sin v} + B_0^1 \frac{R_0^1}{\alpha \sin v} + \dots$$

zu bilden, da sie für  $v = 0^\circ$  und für  $v = 180^\circ$  in einen unbestimmten Ausdruck übergeht. Ebenso verhält es sich bei der Berechnung von  $Y$ . Zur

Vermeidung dieses Uebelstandes hat man die Reihe mit Rücksicht auf die zwischen den Koeffizienten bestehenden Bedingungsgleichungen (die eben die Existenz einer eindeutig bestimmten Horizontalkraft an jedem Pole ausdrücken) umzuformen, was in verschiedener Weise geschehen kann. Am bequemsten, weil dann, gleichgültig wie weit die Entwicklung geführt wird, stets dieselben Funktionentafeln benutzt werden können, ist es, die Form

$$B_0^2 \frac{R_0^2 - \beta_0^2 R_0^0}{\alpha \sin v} + B_0^3 \frac{R_0^3 - \beta_0^3 R_0^1}{\alpha \sin v} + B_0^4 \frac{R_0^4 - \beta_0^4 R_0^0}{\alpha \sin v} + B_0^5 \frac{R_0^5 - \beta_0^5 R_0^1}{\alpha \sin v} + \dots$$

$$\text{mit } \beta_0^{2n} = \alpha_0^{2n} : \alpha_0^0 = \alpha_0^{2n}, \quad \beta_0^{2n+1} = \alpha_0^{2n+1} : \alpha_0^1 = \alpha_0^{2n+1} : \sqrt{3}$$

zu wählen. Mit Rücksicht hierauf habe ich bei  $m = 0$  und dann der Gleichförmigkeit halber auch bei den übrigen Werten von  $m$  die beiden ersten Koeffizienten (mit  $n = m$  und  $n = m + 1$ ) als Funktionen der folgenden angesetzt. Von andern Gesichtspunkten aus könnte man es vorziehen, umgekehrt die letzten Koeffizienten jeder Reihe durch die vorhergehenden auszudrücken; indessen ist es natürlich eine Frage von untergeordneter Bedeutung, wie man verfahren will.)

Dieselben Erwägungen, die (S. 22, 23) zur Festsetzung der Gewichte der Gleichungen führten, lassen die Ableitung mittlerer oder wahrscheinlicher Fehler der berechneten Koeffizienten (in VIII) aus den noch zwischen Beobachtung und Rechnung vorhandenen Differenzen bedeutungslos erscheinen, so lange diese Differenzen durch eine etwas weitere Ausdehnung der Reihenentwicklung noch wesentlich erniedrigt werden können. Ich ziehe es vor, die Differenzen selbst einzeln anzugeben, um ein klares Urteil über die Brauchbarkeit der gewonnenen analytischen Darstellung möglich zu machen, dann aber eine blosse Schätzung der mittleren Fehler der Koeffizienten auf Grund der für die beobachteten Werte etwa anzusetzenden durchschnittlichen Unsicherheit vorzunehmen. Beide Angaben vereint werden erkennen lassen, ob und welche Erweiterungen der Reihenentwicklung bei dem gegenwärtigen Stande unserer empirischen Kenntnisse nötig sind, wenn eine diesen angepasste Schärfe der Darstellung erzielt werden soll, und welche weiteren Verbesserungen nur durch neue, sichere Beobachtungen gewonnen werden können.

In den Tabellen XIa, b, c finden sich die aus den Zahlen der Tabelle VIII folgenden Werte der Koeffizienten  $k$ ,  $K$ ,  $l$ ,  $L$ ,  $m$ ,  $M$  von 5 zu 5 Grad für das ganze Bereich von  $v = 0^\circ$  bis  $v = 180^\circ$ . Die Zahlen sind, damit spätere Neuberechnungen auf scharfe Differenzwerte gestützt werden können, bis auf Zehntel der hier angewandten Einheit angegeben. Die Abweichungen

dieser berechneten Werte von den in VIa, b, c verzeichneten beobachteten finden sich, der leichteren Uebersichtlichkeit halber auf Ganze abgerundet, in den folgenden Tabellen XIIa, b, c. Alle diese, wie die weiterhin auftretenden Differenzen sind so gebildet, dass sie den Ueberschuss der beobachteten über die berechneten Werte darstellen. Sie bezeichnen also den noch nicht durch den analytischen Ausdruck wiedergegebenen Teil der Beobachtungsergebnisse und sind mit diesen gleichartig. Irgend welche Verbesserungen der letzteren dürfen ohne weiteres als Korrekturen der Differenzen angesehen werden, und wenn diese ganz oder teilweise analytisch dargestellt werden, so sind die dabei erhaltenen Resultate unverändert dem bereits ermittelten Ausdrucke hinzuzufügen.

Die als beobachtet bezeichneten Werte der Koeffizienten  $k$ ,  $K$  u. s. w. sind dies nur mittelbar, im Gegensatz zu den aus der Kugelfunktionenreihe abgeleiteten. Beobachtet im eigentlichen Sinne sind hier diejenigen Zahlen zu nennen, die den zugrunde gelegten empirischen Thatbestand definieren, also die Werte von  $X$ ,  $Y$ ,  $Z$  in den zu Anfang bezeichneten 1800 Punkten der Erdoberfläche. (Dass auch diese bereits mehr oder weniger das Resultat einer Bearbeitung der unmittelbaren Messungsergebnisse sind, kommt für die vorliegende Arbeit nicht in Betracht.) Ein abschliessendes Urteil kann daher nur auf die Vergleichung der an diesen 1800 Punkten nach Dr. Neumayers Karten ermittelten Werte mit den aus der Darstellung in VIII folgenden gegründet werden. Dieser Vergleichung dienen die Tabellen in XIVa, b, c, in denen jedoch nur die schon in Tafel V auftretenden 156 Punkte — von  $10^0$  zu  $10^0$  in Breite, von  $30^0$  zu  $30^0$  in Länge — berücksichtigt worden sind, was zur Gewinnung eines Ueberblickes ausreicht. Jede dieser Differenzentafeln zerfällt in drei Abschnitte. Der erste, mit  $\mathcal{A}'$  überschriebene, enthält diejenigen Differenzen, welche durch die Beschränkung der trigonometrischen Reihenentwickelungen auf die Glieder der ersten vier Ordnungen entstehen, mit andern Worten den Ueberschuss der beobachteten Werte (in V) über die nach den Tabellen VIa, b, c berechneten. Unter der Bezeichnung  $\mathcal{A}''$  finden sich die durch die Begrenzung der Entwicklung nach Kugelfunktionen herbeigeführten Differenzen, die sich ohne weiteres aus den Zahlen der Tafeln XIIa, b, c ergeben. Die Summe beider Differenzen, also der Gesamtunterschied von Beobachtung und Rechnung, bildet endlich den dritten Abschnitt,  $\mathcal{A}$ , der Tabellen.

Um die hier mitgetheilten Zahlen würdigen zu können, muss man sich erinnern, dass, in derselben Einheit gemessen, die durchschnittliche Intensität der erdmagnetischen Totalkraft etwa gleich 50 000 (mit den Extremwerten



26 000 und 70 000) ist, während die Durchschnittswerte von  $X$ ,  $Y$ ,  $Z$ , vom Vorzeichen abgesehen, zu ungefähr 30 000, 6000, 40 000 angesetzt werden können. Ein unmittelbarer Vergleich mit den bei früheren Potentialberechnungen erhaltenen Abweichungen ist nicht möglich, weil diese (wenigstens soweit sie veröffentlicht worden sind) immer nur bis zu den Kugelfunktionen 4. Ordnung ausgedehnt wurden. Mittelbar lässt sich indessen ein Vergleich mit Hilfe meiner zu Anfang erwähnten provisorischen Rechnung, die ebenfalls bis zur 4. Ordnung ging, gewinnen. Bei dieser waren die Differenzen  $\mathcal{A}$  durchschnittlich fast 1,8 mal so gross, wie die hier mitgeteilten bei der definitiven Berechnung, obgleich bei diesen nur der Bestandteil  $\mathcal{A}'$  eine Verminderung erfahren hat. Es betragen nämlich die mit Hilfe der Fechner'schen Formel aus dem Durchschnitte ihrer 156 absoluten Werte näherungsweise berechneten mittleren Differenzen

| bei                  | $X$       | $Y$ | $Z$  |
|----------------------|-----------|-----|------|
| nach der 1. Rechnung | $\pm 762$ | 610 | 1331 |
| nach der 2. Rechnung | $\pm 336$ | 434 | 819. |

Die Einführung der Kugelfunktionen 5. und 6. (bei  $\alpha X \sin v$  derjenigen 6. und 7.) Ordnung hat also eine wesentliche Verbesserung der Resultate zur Folge gehabt. Von den früher ausgeführten Berechnungen ist die Erman-Petersen'sche am besten geeignet, zum Vergleiche herbeigezogen zu werden, weil sich nur bei dieser die Differenzen zwischen Beobachtung und Rechnung in Bezug auf die Kraftkomponenten angegeben finden.<sup>1)</sup> Allerdings beziehen sich diese Differenzen auf andere Punkte, als die hier gewählten, und ihre Anzahl ist überdies geringer (90 gegen 156); indessen dürfte dieser Umstand an sich die Vergleichbarkeit der beiderseitigen Ergebnisse nur wenig beeinträchtigen. Wichtiger ist es, dass bei Erman und Petersen die 9 benutzten Koeffizienten jeder trigonometrischen Reihe nur aus den Elementen an den nachher bei der Prüfung berücksichtigten 9 Punkten des betreffenden Parallelkreises abgeleitet worden sind, so dass die hier mit  $\mathcal{A}'$  bezeichneten Differenzen dort verschwinden, weshalb die Gesamtdifferenzen bei E.-P. verhältnismässig zu klein erscheinen. Nun beträgt nach der Angabe auf S. 24 der genannten Publikation der wahrscheinliche Fehler eines berechneten Wertes in konventionellen Einheiten

1) A. Erman und H. Petersen: Die Grundlagen der Gaussischen Theorie und die Erscheinungen des Erdmagnetismus im Jahre 1829. Berlin 1874. S. 24.



| bei | X           | Y     | Z      |
|-----|-------------|-------|--------|
|     | $\pm 21,41$ | 15,98 | 29,10, |

woraus sich der mittlere Fehler in der hier benutzten Einheit durch Multiplikation mit  $34,941 : 0,6745$

| bei | X          | Y   | Z            |
|-----|------------|-----|--------------|
| zu  | $\pm 1109$ | 828 | 1507 ergibt. |

Diese Differenzen sind durchschnittlich 1,3 mal so gross wie die vorher angegebenen, entsprechenden meiner provisorischen Rechnung und 1,9 mal so gross wie die eigentlich mit ihnen zu vergleichenden Differenzen  $\mathcal{A}''$ . Wie weit dieses für die letztere Berechnung günstige Ergebnis davon herrührt, dass das neue Beobachtungsmaterial besser als das alte ist, liesse sich selbst durch eine eingehende Untersuchung kaum mit Sicherheit feststellen. Zum Teil beruht die Ueberlegenheit der neuen Berechnung unzweifelhaft darauf, dass bei ihr jede Komponente selbständig dargestellt worden ist (natürlich unter Berücksichtigung der  $X$  und  $Y$  verknüpfenden, rein analytischen, nicht physikalischen Bedingungsgleichungen), während nach der alten Methode alle drei Komponenten auf Grund gewisser physikalischer Hypothesen (S. 3) durch eine gemeinsame Ausgleichung gefunden werden. Dort ist daher auch die Zahl der zu bestimmenden Konstanten, auf denen die Darstellung beruht, 3 mal so gross wie hier. Die neue Rechnung muss also schon dann geringere Differenzen ergeben, wenn diese nur auf den Beobachtungsfehlern beruhen; in höherem Grade muss dies der Fall sein, wenn die theoretischen Voraussetzungen der früheren Rechnung (die Hypothese der Existenz eines Potentials ausschliesslich innerer Kräfte) nicht erfüllt sind. Die daraus entspringenden Widersprüche zwischen den nicht in die angenommene Form passenden Werten der drei Komponenten müssen in die Schlusssdifferenzen eingehen, so dass diese durch keine noch so weite Ausdehnung der Reihen unter einen gewissen Betrag herabgedrückt werden können. Im Gegensatze hierzu können die Differenzen bei selbständiger Berechnung der einzelnen Komponenten, so wie sie in XIV a, b, c erscheinen, beliebig klein gemacht werden. Die Ueberlegenheit der neuen Methode über die alte muss daher um so stärker hervortreten, je mehr Glieder in der Entwicklung berücksichtigt werden. Die bisherigen Erfahrungen entsprechen dieser Erwartung und liefern so bereits einen indirekten Beweis dafür, dass die physikalischen Voraussetzungen der alten Theorie nicht streng erfüllt sein können. Während nämlich, wie kurz zuvor (S. 28) schon bemerkt wurde, die Hinzunahme der Kugelfunktionen 5. und 6. Ordnung bei der vorliegenden Berechnung eine wesentliche Herab-

minderung der Differenzen bewirkte, war die gleiche Erweiterung der Entwicklung bei Dr. Neumayers Potentialberechnung (der einzigen, die bisher über die 4. Ordnung hinausgeführt worden ist) ohne wesentlichen Nutzen<sup>1)</sup>, obgleich dabei obendrein die von  $5\lambda$  und  $6\lambda$  abhängigen Glieder berücksichtigt und so, im Gegensatze zur vorliegenden Rechnung, die Differenzen  $\Delta'$  herabgesetzt wurden.

Ist hiernach das Ergebnis der neuen Rechnung relativ als günstig zu bezeichnen, so ist es doch für sich betrachtet noch keineswegs befriedigend. Die in den Tabellen XIV a, b, c zusammengestellten Differenzen sind offenbar noch wesentlich grösser als die möglichen Fehler der beobachteten (d. h. den Karten entnommenen) Werte, für die es freilich kaum möglich ist, eine auch nur einigermaßen sichere Schätzung zu gewinnen. Es liegt daher der Gedanke nahe, die Entwicklung noch fortzusetzen. Indessen sprechen auch manche Erwägungen wenigstens gegen eine beträchtliche Erweiterung der Reihen und lassen es nützlich erscheinen, schrittweise vorzugehen und so auf Grund der successiven Resultate die zweckmässigste Grenze der Entwicklung empirisch festzustellen. Je grösser man die Anzahl der berücksichtigten Reihenglieder und damit die der zu bestimmenden Unbekannten wählt, desto stärker wird im allgemeinen der Einfluss der Beobachtungsfehler auf die gesuchten Koeffizienten. Die Fortsetzung der Entwicklung wird daher zwar eine immer bessere Anschmiegung an die in endlicher Zahl vorhandenen Beobachtungswerte bewirken, schliesslich aber zu einer weniger sicheren, in Zwischenpunkten immer schlechteren Gesamtdarstellung führen. Dies ist in besonders hohem Grade bei der hier benutzten Rechnungsgrundlage zu befürchten, die zwei grosse, von Beobachtungen ganz freie Gebiete, die beiden Polarkalotten von  $30^\circ$  sphärischem Radius, enthält. Eine zu weitgehende Schärfe in der Darstellung der für die Zone von  $60^\circ$  nördl. bis  $60^\circ$  südl. Breite gegebenen Werte würde eine für die Polargebiete gänzlich unbrauchbare Entwicklung liefern können. Hierzu kommt nun die Erwägung, dass eine nahezu vollkommene Darstellung der beobachteten Werte durch einen analytischen Ausdruck nicht einmal die wichtigste Aufgabe ist. Gerade weil diese Aufgabe so, wie sie hier gefasst ist, theoretisch mit beliebiger Annäherung gelöst werden kann, während die Regellosigkeit der Erscheinung im Einzelnen eine schnelle Konvergenz der Reihen oder einen gesetzmässigen Zusammenhang ihrer Koeffizienten ausschliesst, so ist die wirkliche Ausführung der Reihen-

---

1) Neumayer, Ueber erdmagnetische Landesvermessung. Vortrag, gehalten vor der Versammlung deutscher Naturforscher und Aerzte zu Bremen. 1890.

entwicklung bis zu Gliedern sehr hoher Ordnung theoretisch ohne Interesse und praktisch wertlos. Die Hauptbedeutung der analytischen Darstellung liegt darin, dass sie allein eine zuverlässige Grundlage für die physikalische Theorie des Phänomens abgeben kann, dass z. B. ohne sie schon die erste Frage, die nach dem räumlichen Ursprunge der Kraft, unbeantwortet bleiben muss. Die analytische Darstellung leistet dies, indem sie das regellose Gesamtbild der Erscheinung in eine (unendliche) Summe von regelmässig gebildeten Bestandteilen zerlegt, die im allgemeinen als partikuläre Lösungen der fundamentalen Differentialgleichungen des Problems einzeln betrachtet werden können. Es ergibt sich daraus, dass die aus der Reihenentwicklung zu ziehenden Schlüsse von der Ausdehnung der Reihen unabhängig sind. Daher kommt es nicht sowohl auf die Anzahl als vielmehr auf die möglichst genaue Bestimmung der zu berechnenden Reihenglieder an, und als wichtigste Aufgabe muss gegenwärtig eine wesentlich verschärfte Ermittlung der ersten Koeffizienten der Reihen bezeichnet werden. Freilich ist hier, wo infolge der Verteilung der beobachteten Werte jede Normalgleichung mehrere unbekannte Koeffizienten enthält, so dass diese nicht unabhängig von einander erhalten werden, beides nicht vollkommen zu trennen. Bis zu einer gewissen, nicht von vornherein ersichtlichen Grenze wird daher nur die Erweiterung der Reihenentwicklung zu einer schärferen Bestimmung der einzelnen, insbesondere der ersten und wichtigsten Koeffizienten führen. Eine durchaus selbständige Berechnung jedes Koeffizienten und damit die Möglichkeit, seinen Wert frei von jeder nicht auf Beobachtungsfehler allein zurückgehenden Unsicherheit zu erhalten, setzt die Kenntnis der darzustellenden Funktionen (der Kraftkomponenten) auf der ganzen Erdoberfläche voraus, die daher hier von neuem als wichtiges Desiderat erscheint.

In den vorausgehenden Betrachtungen ist ausschliesslich die rein analytische, durch die Zahlen der Tabelle VIII eindeutig definierte Darstellung der empirisch gegebenen Kraftverteilung behandelt worden. Mit Hülfe der im ersten Abschnitte zusammengestellten Formeln ist nun daraus eine zweite, damit äquivalente Darstellung abzuleiten, die, in ihrer Form nach physikalischen Gesichtspunkten bestimmt, der Untersuchung der Ursachen dieser Kraftverteilung zur Grundlage dienen kann. Zu diesem Zwecke sind zunächst aus  $\alpha X \sin v$  und  $\beta Y \sin v$  die Funktionen  $U$  und  $W$  zu entwickeln. Man findet ihre Koeffizienten in Tabelle IX, die ausserdem diejenigen von  $(V:b)$ , d. i. dem arithmetischen Mittel von  $U_0$  und  $W_0$ , enthält. Der Umstand, dass  $U$  und  $W$  nicht übereinstimmen, drückt nach dem früher Gesagten aus, dass die horizontalen Kräfte



in der Erdoberfläche nicht vollständig auf ein Potential zurückgeführt werden können. Nimmt man als Ursache davon eine elektrische Strömung an, welche die Erdoberfläche (senkrecht) durchdringt, so lässt sich deren auf die Flächeneinheit bezogene Intensität, mit andern Worten ihre Stromdichte  $i$  mit Hülfe der Formel (14) aus der Differenz ( $W - U$ ) berechnen. Für die damit nahezu proportionale Grösse  $\alpha\beta bi$  ergibt sich eine geschlossene Entwicklung, deren Koeffizienten in Tabelle X zu finden sind. Der mittlere Betrag von  $bi$  auf der ganzen Erdoberfläche folgt daraus zu etwa 110, d. h.  $0,0011 \text{ cm}^{-\frac{1}{2}} \text{ g}^{\frac{1}{2}} \text{ s}^{-1}$ . Da  $b$ , der Polarradius der Erde,  $6,356 \cdot 10^8 \text{ cm}$  beträgt, so ergibt sich für  $i$  der Mittelwert  $1,7 \cdot 10^{-12} \text{ cm}^{-\frac{3}{2}} \text{ g}^{\frac{1}{2}} \text{ s}^{-1}$  oder ungefähr  $1,7 \cdot 10^{-11} \text{ Ampère:cm}^2$ . (Natürlich sind hier quadratische Mittel gemeint, da die algebraische Summe der Strömung und damit das einfache Mittel ihrer Intensitätswerte verschwindet.) Auf eine Fläche von einem Quadratkilometer kommt daher durchschnittlich ein Strom von  $\frac{1}{6} \text{ Ampère}$ . Die physikalische Möglichkeit einer so schwachen Strömung, die sich sogar bereits durch mechanische Konvektion elektrischer Ladungen erklären liesse, ist wohl nicht zu bestreiten; von dieser Seite liegt kein Grund vor, die Thatsächlichkeit der Differenz von  $W$  und  $U$  zu bezweifeln. Eine andere Frage, die weiterhin noch untersucht werden muss, ist es, ob nicht die Unsicherheit der Koeffizienten von  $U$  und  $W$  so gross ist, dass der Unterschied beider Funktionen illusorisch wird.

Aus dem Potential  $V$  des möglichst gross gewählten Hauptteils der horizontalen Kräfte und aus der vertikalen Komponente  $Z$  ergeben sich nun weiter nach den Formeln 15/18 die Potentiale  $V_i$  und  $V_a$  der innern und der äussern Agentien. Die Koeffizienten beider oder vielmehr der damit proportionalen Grössen  $(V_i:b)$  und  $(V_a:b)$  sind in Tabelle X angegeben. Man sieht, dass  $V_a$  in der That, wie sich nach den früheren Potentialberechnungen voraussehen liess, sehr klein ist; sein Mittelwert beträgt nur ungefähr  $\frac{1}{40}$  desjenigen von  $V_i$ . Auch hier bleibt natürlich die Sicherheit der Resultate noch zu untersuchen. Sehe ich davon zunächst ab, so kann ich das rechnungsmässige Ergebnis in folgender Weise aussprechen.

Die empirisch festgestellte Verteilung der erdmagnetischen Kräfte in der Erdoberfläche, wie sie durch Dr. Neumayers Karten für den Augenblick 1885,0 dargestellt wird, beruht zwar vorwiegend auf Ursachen, deren Sitz im Erdinnern liegt, kann aber nicht ausschliesslich auf solche zurückgeführt werden. Ein kleiner Teil der Kraft (etwa  $\frac{1}{40}$  des ganzen Betrages) ist Ursachen ausserhalb der Erdoberfläche zuzuschreiben; ein weiterer, noch etwas grösserer Teil (und zwar speziell der horizontalen Komponente) deutet auf elektrische Strömungen hin, welche diese Fläche durchdringen.



Die beiden durch die Zahlen in VIII einerseits, durch die in X andererseits definierten Darstellungen des magnetischen Zustandes der Erde sind, wie schon bemerkt wurde, gleichwertig; unter Beachtung der früher erwähnten Nebenbedingungen (S. 10) kann aus jeder von ihnen die andere abgeleitet werden. Es ist danach selbstverständlich, verdient aber trotzdem hervorgehoben zu werden, dass die in X gegebene Darstellung von den beobachteten Werten nur um die bereits früher (bei VIII) vorhandenen Differenzen, die in XII und XIV zum Ausdruck kommen, abweicht. Es ist daher prinzipiell möglich, die Darstellung durch  $V_i$ ,  $V_a$  und  $i$  dem wirklichen, empirisch festgestellten Zustande beliebig nahe zu bringen.

Aus den für  $V_i$  und  $V_a$  gefundenen Werten liessen sich leicht (vgl. die Formeln 22) die zur Erdoberfläche parallelen Strömungen berechnen, welche die darin ausgedrückten Kräfte hervorrufen würden. Ich verzichte indessen darauf, die Koeffizienten der entsprechenden Entwicklungen mitzuteilen, da sie als verhältnismässig unsicher anzusehen sind. Bei  $V_i$  ist die Möglichkeit, dass wenigstens ein merklicher Teil auf eine direkte Magnetisierung der Erdrinde zurückgeführt werden muss, nicht abzuweisen; bei  $V_a$  andererseits ist die wenn auch nicht absolut, so doch relativ grössere Unsicherheit der gefundenen Werte zu beträchtlich, als dass die Ableitung detaillierter Folgerungen einen hinreichenden Wert besitzen könnte. Ich beschränke mich deshalb auf eine summarische Angabe, die nur die Grössenordnung der zur Erklärung der Erscheinungen nötigen Ströme charakterisieren soll. Dabei denke ich mir in der früher bezeichneten Weise (S. 14) die ganze Strömung durch vertikale Verschiebung in zwei unendlich dünne, der Erdoberfläche beiderseits unendlich benachbarte Schichten zusammengedrängt und gebe die Strömung an, die einen zu ihrer Richtung senkrechten Querschnitt von 1 cm Breite durchsetzt. Die in dieser Weise ausgedrückte mittlere Intensität ist, wenn die bei  $V_i$  verhältnismässig geringe, bei  $V_a$  wenig sichere meridionale Komponente ausser acht bleibt, ziemlich genau  $\frac{1}{2} \text{ Amp:cm}$  bei der inneren und ungefähr  $\frac{1}{100} \text{ Amp:cm}$  bei der äusseren Strömung. Die Richtung der einen wie der anderen geht von Osten nach Westen.

Es ist hier der Ort, einige weitere Resultate von ähnlicher allgemeiner Bedeutung anzuführen, das Moment und die Axenrichtung des Erdmagneten, die für dessen Wirkung in die Ferne massgebend sind. Diese beiden Begriffe müssen auf den im Innern der Erde entspringenden Teil der Kraft beschränkt werden. Die in  $V_a$  zum Ausdruck kommenden äusseren Agentien könnte man sich nur unter ganz speziellen Annahmen über ihre Verteilung durch ein Moment von bestimmter Richtung und Grösse veranschaulichen, wenn man

diesen Begriff im gewöhnlichen Sinne fasst. Dagegen könnte man allerdings in einem anderen Sinne einen dem Moment entsprechenden Vektor bei  $V_a$  angeben, der für die Richtung und Stärke der magnetischen Kraft im Erdmittelpunkte bestimmend wäre. Indessen wäre diese Angabe wohl ohne besonderes Interesse; ich teile deshalb die betreffenden Resultate nicht mit.

Unter der angegebenen Beschränkung ergibt sich für das magnetische Moment (man könnte es dasjenige des festen Erdkörpers nennen) der Wert

$$M = 8,3481 \cdot 10^{25} \text{ cm}^{\frac{5}{2}} \text{ g}^{\frac{1}{2}} \text{ s}^{-1} \quad (\log M = 25,92159)$$

und als Axenrichtung diejenige nach dem Punkte

$$\begin{array}{ll} v = 168^{\circ} 32',1 & \lambda = 111^{\circ} 29',4 \\ \text{oder } u = 168^{\circ} 34',3 & \lambda = 111^{\circ} 29',4. \end{array}$$

Die Axe verbindet also den Punkt von  $78^{\circ} 34',3$  nördl. geogr. Breite und  $68^{\circ} 30',6$  westl. Länge v. Grw. mit demjenigen, der unter  $78^{\circ} 34',3$  südl. geogr. Breite und  $111^{\circ} 29',4$  östl. Länge liegt.

Zum Vergleiche führe ich an, dass nach der Berechnung von Neumayer und Petersen das Moment  $0,32237 R^3$ , d. i. (mit  $R = 6,370 \cdot 10^8 \text{ cm}$ )  $8,3324 \cdot 10^{25} \text{ cm}^{\frac{5}{2}} \text{ g}^{\frac{1}{2}} \text{ s}^{-1}$  beträgt, und dass die Achse nach dem Punkte  $\varphi = -78^{\circ} 20'$ ,  $\lambda = 112^{\circ} 43'$  gerichtet ist. Die geringe Abweichung dieser Zahlen von den zuvor angegebenen zeigt in eindrucksvoller Weise, wie sehr unter den Ursachen der erdmagnetischen Kraft die im Erdinnern gelegenen überwiegen.

Es bleibt nun noch die Frage zu untersuchen, welche Sicherheit allen diesen Resultaten zukommt, und welche Bedingungen erfüllt werden müssen, um ihre Sicherheit zu erhöhen.

Wenn die gegebenen, als beobachtet anzusehenden Werte vollkommen fehlerfrei wären, d. h. wenn sie in voller Schärfe dem thatsächlichen Zustande des Erdmagnetismus in einem bestimmten Augenblicke (sei es auch unter Elimination exakt definierter lokaler und zeitlicher Störungen) entsprächen, so würden die (auszugsweise in den Tabellen XIV mitgeteilten) Differenzen der berechneten und der beobachteten Werte eine Folge des zu frühen Abbrechens der Reihen sein, und sie würden durch Fortsetzung der Entwicklung beliebig verkleinert werden können. Indessen würde es auch in diesem günstigsten Falle unzweckmässig sein, die Entwicklung so weit zu treiben, dass die Differenzen verschwinden; es wäre dies nur dann von Vorteil, wenn man a priori wüsste, dass in der exakten (nur durch Integration über die ganze Erdoberfläche zu erhaltenden) Darstellung alle Glieder höherer Ordnung, die

man bei einer Berechnung aus Einzelwerten nicht bestimmen kann, thatsächlich verschwindend klein sind. Weiss man dies nicht — und im vorliegenden Falle ist aus dem blossen Anblicke der ganz unregelmässig und langsam abnehmenden Koeffizienten sogar zu schliessen, dass das Gegenteil der Fall ist, — so würde man, wie schon früher bemerkt wurde, zwar die Darstellung der gerade gegebenen Werte verbessern, diejenige des Gesamtzustandes aber verschlechtern. In noch höherem Grade ist dies der Fall, wenn die gegebenen Zahlen selbst als fehlerhaft gelten müssen, so dass die Aufgabe den Charakter einer Ausgleichungsrechnung annimmt.

So lange daher die Beobachtungsgrundlagen nicht erweitert werden können, wird sich ein gewissermassen tastendes Verfahren empfehlen, das durch successive Erweiterung der Reihenentwickelungen ein Urtheil darüber gewinnen lässt, welche Veränderungen die ersten, wichtigsten Koeffizienten dabei erfahren, und wie weit ihre schliesslich angenommenen Werte etwa noch von der Grenze entfernt sein mögen, gegen die sie bei weiterer Entwickelung konvergieren. Ich habe nun, wie an früherer Stelle bemerkt wurde, eine provisorische, nur bis zur 4. Ordnung gehende Darstellung vorgenommen; ausserdem habe ich eine noch stärker abgekürzte, nämlich nur bis zur 2. (bei  $\alpha X \sin v$  natürlich bis zur 3.) Ordnung ausgedehnte Entwickelung durchgeführt. (Da die Glieder gerader und ungerader Ordnung unabhängig von einander berechnet werden, so sind damit zugleich die beiden dazwischen liegenden Fälle erledigt, bei denen die Entwickelung bis zur 3. und bis zur 5. Ordnung geht.) Ich will die Ergebnisse, von einigen Beispielen abgesehen, nicht mittheilen, sondern nur als zusammenfassendes Resultat angeben, dass diejenigen Teile der Entwickelungen, die von höheren Vielfachen als dem Doppelten der geographischen Länge  $\lambda$  abhängen, durchgehends nur als rohe, erste Näherungen gelten dürfen, dass andererseits für  $m = 0$  und  $m = 1$ , in geringerem Grade auch für  $m = 2$  die ersten Koeffizienten so genau bestimmt sind, dass eine Weiterführung nicht mehr viel an ihnen ändern würde. Eine aufmerksame Betrachtung der in den Tabellen XII angegebenen Differenzen führt zu demselben Schlusse. Von Wichtigkeit für die Beurteilung der Ergebnisse ist noch ein weiterer Umstand. Die beiden für  $\alpha X \sin v$  und  $\beta Y \sin v$  geltenden Entwickelungen sind früheren Erörterungen (S. 11) zufolge durch eine Anzahl von rein analytischen, nicht etwa aus physikalischen Gründen fliessenden Bedingungsgleichungen verknüpft. Es zeigt sich nun, dass diese Gleichungen im allgemeinen einen überraschend starken Zwang einführen. Ich habe die Koeffizienten beider Entwickelungen stets zuerst selbstständig bestimmt und die Aenderungen, die durch die Einführung der Bedingungsgleichungen verursacht werden, nachträglich berechnet



und hinzugefügt. Diese Aenderungen ergaben sich, wie schon angedeutet wurde, fast in allen Fällen als sehr beträchtlich; sie nehmen mit der fortschreitenden Ausdehnung der Reihenentwicklung ab und sind am kleinsten bei den ersten Gliedern der Reihen. Der Hauptgrund für den in diesen Differenzen zu Tage tretenden Widerspruch liegt in der unregelmässigen Verteilung der erdmagnetischen Kraft, die sich nur durch sehr langsam konvergierende Reihen zur Darstellung bringen lässt; recht störend wirkt auch gerade hier das Fehlen beobachteter Werte aus den Polarregionen, was leicht verständlich ist, wenn man sich erinnert, dass sich jene Bedingungsgleichungen auf die Anordnung der Kräfte an den Polen beziehen. Die den gegebenen Werten anhaftenden Fehler sind nur mittelbar von Einfluss, insofern sie nämlich bei ihrer ganz regellosen Verteilung besonders zu den Gliedern von hoher Ordnungszahl relativ beträchtliche Beiträge liefern.

Als Beispiel führe ich den mit  $\cos \lambda$  multiplizierten Teil der Reihe für  $\alpha X \sin v$  und den damit zusammenhängenden Faktor von  $\sin \lambda$  in der Reihe für  $\beta Y \sin v$  an.

Wird die Entwicklung bis zu  $R_1^3$  bei  $X$ , also bis  $R_1^2$  bei  $Y$  ausgedehnt, so sind die ohne Rücksicht auf die Bedingungsgleichungen bestimmten Koeffizienten

$$\begin{array}{r} -1943,9 \quad 198,9 \quad 732,9 \\ -1341,3 \quad 1273,8, \end{array}$$

während die thatsächlich zu wählenden, den Bedingungsgleichungen genügenden folgendermassen lauten:

$$\begin{array}{r} -1872,1 \quad -455,5 \quad 1128,5 \\ -1018,6 \quad 1051,2. \end{array}$$

Geht die Entwicklung zwei Stufen weiter, so ergeben sich als selbständig berechnet die Zahlen:

$$\begin{array}{r} -1930,5 \quad 205,7 \quad 757,6 \quad -997,5 \quad 178,9 \\ -1290,8 \quad 1272,5 \quad -525,9 \quad 189,7 \end{array}$$

und als ausgeglichen:

$$\begin{array}{r} -1913,2 \quad 270,8 \quad 817,1 \quad -790,2 \quad 308,7 \\ -1312,3 \quad 1249,6 \quad -644,1 \quad 116,8. \end{array}$$

Werden endlich in jeder Reihe noch zwei weitere Glieder berücksichtigt, so sind die entsprechenden Koeffizienten

$$\begin{array}{r} -1932,3 \quad 270,4 \quad 752,1 \quad -899,9 \quad 172,0 \quad 313,4 \quad -13,9 \\ -1279,8 \quad 1272,1 \quad -505,5 \quad 189,1 \quad 147,9 \quad -1,7 \end{array}$$



und

$$\begin{array}{ccccccc} -1920,9 & 258,4 & 788,5 & -924,4 & 226,9 & 273,9 & 54,6 \\ -1276,9 & 1260,9 & -495,5 & 166,1 & 169,7 & -38,7. \end{array}$$

Die Betrachtung dieser Zahlen lässt deutlich erkennen, dass nur die ersten Koeffizienten einigermaßen sicher gestellt sind, und dass eine getrennte Berechnung der einzelnen durchaus zu erstreben ist. Eine solche erfordert aber (auch wenn sie nicht durch Auswertung von Oberflächen-Integralen, sondern nach der Neumann'schen Methode vorgenommen wird) die Kenntnis der magnetischen Elemente in den Polargebieten.

Berechnet man aus den vorstehend mitgetheilten Partialentwicklungen von  $X$  und  $Y$  die entsprechenden Teile der Reihen für  $(V:b)$  und  $\alpha\beta bi$ , so müssen sich natürlich ähnliche Verschiedenheiten bei fortschreitender Erweiterung der Reihen ergeben. Die Koeffizienten von  $R_1^1 \cos \lambda$ ,  $R_1^2 \cos \lambda \dots$  in  $(V:b)$  sind in den drei betrachteten Fällen

$$\begin{array}{ccccccc} -1019,7 & 1115,3 & & & & & \\ -1506,6 & 1252,4 & -591,8 & 137,0 & & & \\ -1220,4 & 1231,6 & -451,3 & 156,9 & 140,4 & -9,8 \end{array}$$

und diejenigen von  $R_1^1 \sin \lambda$ ,  $R_1^2 \sin \lambda \dots$  in  $\alpha\beta bi$

$$\begin{array}{ccccccc} -45,8 & & & & & & \\ -30,4 & -52,1 & -26,0 & & & & \\ -33,3 & 3,3 & -39,7 & 47,9 & -54,5. \end{array}$$

Die durch keine Bedingungsgleichung (ausser der einen  $j_0^0 = 0$ ) beschränkten Koeffizienten der Reihe für  $\gamma Z$  zeigen bei fortgesetzter Entwicklung im allgemeinen geringere Aenderungen. Auch hier sollen die zu  $R_1^1 \cos \lambda$ ,  $R_1^2 \cos \lambda \dots$  gehörigen Koeffizienten als illustrierendes Beispiel angeführt werden. Sie lauten in den drei Fällen folgendermassen:

$$\begin{array}{ccccccc} 3083 & -3819 & & & & & \\ 2893 & -3813 & 1984 & -868 & & & \\ 2847 & -3841 & 1900 & -909 & -607 & -132. \end{array}$$

Was die soeben erwähnte Bedingungsgleichung  $j_0^0 = 0$  betrifft, so zeigt sich diese im Gegensatze zu den anderen, vorher erwähnten fast ohne jeden Zwang erfüllt. Bestimmt man die Koeffizienten  $j_0^0$ ,  $j_0^2$ ,  $j_0^4$ ,  $j_0^6$  ohne Rücksicht auf jene Gleichung, so findet man 5,9 708,5 — 1265,2 — 34,7, während unter Berücksichtigung der Bedingung 0 701,4 — 1272,6 — 40,0 folgt.

Die vorhergehenden Betrachtungen sind durchaus geeignet, den Eindruck zu erwecken, dass die verhältnismässig kleinen Differenzen, aus denen die Existenz

einer die Erdoberfläche durchdringenden Strömung und eines Potentials äusserer Agentien erschlossen worden sind, als illusorisch bezeichnet werden müssen. Und dieser Eindruck wird durch weitere Betrachtungen noch verstärkt. Die Tabelle VII enthält bei  $X$  und  $Y$  je vier Kolumnen, von denen bisher nur die letzte erwähnt worden ist. Die in den drei vorhergehenden Spalten stehenden Zahlen bezeichnen nun die Koeffizienten der Reihen unter den folgenden Voraussetzungen:

I. Es ist  $i = 0$ ,  $V_a = 0$ , d. h. die erdmagnetische Kraft beruht, wie es die Gaussische Theorie annahm, ausschliesslich auf der Wirkung von inneren Ursachen. Unter dieser Voraussetzung sind die Reihen für  $\alpha X \sin v$  und  $\beta Y \sin v$  aus derjenigen für  $\gamma Z$  berechnet worden.

II. Die Reihen sind ohne Rücksicht auf die Bedingungsgleichungen entwickelt worden. (Einige der hier angeführten Zahlen haben bereits (S. 36) Erwähnung gefunden.)

III. Es ist  $i = 0$ , d. h. die Reihen sind unter der Annahme berechnet worden, dass die ganze Kraft ein Potential besitzt, welches indessen z. T. auf äusseren Ursachen beruhen kann.

Man sieht, dass das Ergebnis der ohne jede Hypothese durchgeführten Rechnung, das in Spalte IV verzeichnet ist, sich nicht viel besser an II anschliesst, als dies III thut, während I allerdings fast durchgängig etwas weiter abweicht. Dabei ist indessen zu bedenken, dass I sich auf die unverändert angenommenen Werte von  $\gamma Z$  stützt; bei einer gemeinsamen Ausgleichung von  $X$ ,  $Y$ ,  $Z$  (wie sie die Gaussische Bearbeitung vornimmt) würde statt I ein zwischen I und III gelegenes Wertesystem erzielt worden sein.

Um die Sache noch von einer anderen Seite zu beleuchten, habe ich, allerdings nur für den von  $\cos \lambda$  und  $\sin \lambda$  abhängigen Teil, aus allen vier Koeffizientensystemen die Werte von  $k_1$ ,  $K_1$ ,  $l_1$ ,  $L_1$  berechnet und habe ihre Differenzen gegen die beobachteten gebildet. Sie stehen in den Tabellen XIIIa und b. Bei der Vergleichung darf man nicht vergessen, dass die Fehlerquadratsumme nicht aus ihnen selbst, sondern aus ihrem Produkt mit  $\sin u$  (oder streng mit  $\alpha \sin v$  bei  $X$ ,  $\beta \sin v$  bei  $Y$ ) zu bilden ist, so dass starke Differenzen in höheren Breiten weniger ins Gewicht fallen, als solche in der Nähe des Aequators. Man sieht nun in der That, dass die Differenzen bei IV denen bei II, die natürlich das Fehlerminimum darstellen, merklich näher kommen, als die beiden anderen. Es spricht dies dafür, dass trotz aller Unsicherheit der einzelnen Koeffizienten doch die durch ihre Gesamtheit gegebene Darstellung der thatsächlichen Kraftverteilung einen deutlichen Fortschritt aufweist, wenn man auf die Hypothesen, dass  $i$  und  $V_a$  verschwinden, verzichtet.

Ich habe bisher diejenige Unsicherheit, die aus der Fehlerhaftigkeit der beobachteten Werte entspringt, noch nicht berücksichtigt. Die vorausgehenden Betrachtungen werden dadurch kaum berührt, da beispielsweise der Einfluss auf die vier parallel laufenden Rechnungen nicht sehr verschieden sein kann. In welcher Stärke und in welchem Sinne sich dieser Einfluss in den Endergebnissen geltend macht, ist nun noch zu untersuchen. Eine scharfe Berechnung ist freilich gegenwärtig unmöglich und wird noch lange Zeit unausführbar sein; denn sie setzt die Kenntnis der den einzelnen verwertbaren Beobachtungen und Landesaufnahmen, sowie der den angenommenen Säkularvariationen anhaftenden, ausserordentlich wechselnden Unsicherheit voraus, und wenn es noch immer für weite Gebiete schwierig ist, überhaupt brauchbare Werte der magnetischen Elemente zu gewinnen, so ist es natürlich noch viel schwieriger, sich ausserdem ein Urteil über ihre ungefähre Schärfe zu bilden. Selbst nur eine rohe Schätzung ist hier auf direktem Wege nicht möglich, da sie durchaus auf das in den Karten verarbeitete Originalmaterial zurückgehen müsste. Aus der Betrachtung der Differenzen zwischen den beobachteten und den berechneten Werten lässt sich indessen indirekt ein Schluss auf den möglichen Betrag des mittleren Fehlers der ersten ziehen. Die langsame Abnahme der Koeffizienten der Reihenentwicklung mit wachsender Ordnungszahl  $n$  macht es unzweifelhaft, dass die noch verbleibenden Differenzen zum grossen Teile auf Rechnung der unzureichenden Ausdehnung der Reihen zu setzen sind, und die von regelloser Anordnung noch weit entfernte Gruppierung dieser Differenzen führt zu demselben Schlusse. Beachtet man nun, wie wesentlich nach früheren Angaben (S. 28) die mittlere Abweichung durch die Hinzunahme der Glieder 5. und 6. Ordnung vermindert worden ist, so wird man unbedenklich annehmen können, dass der auf die Ungenauigkeit der beobachteten Werte zurückzuführende mittlere Betrag der Abweichungen höchstens halb so gross ist, wie der Gesamtbetrag derselben. Ich will demgemäss in runder Zahl annehmen, dass an jedem der benutzten 1800 Punkte die Werte der Kraftkomponenten mit einem mittleren Fehler von  $\pm 200$  bei  $X$  und  $Y$ , von  $\pm 400$  bei  $Z$  behaftet sind, welche Zahlen danach wohl als obere Grenzen angesehen werden dürfen. Als ungefähr gleichwertig hiermit können bei der Deklination und Horizontalintensität mittlere Fehler von  $\pm 20'$  und  $\pm 0,002 \text{ cm}^{-1} g^{\frac{1}{2}} s^{-1}$ , bei der Inklination solche von der Grössenordnung von  $1^\circ$  gelten. Natürlich sind alle unbekannten Einflüsse zeitlicher oder örtlicher Störungen, die Ungenauigkeit der Beobachtung selbst und die Unsicherheit der Reduktion auf die Normalepoche, endlich auch diejenige bei der Zeichnung der isomagnetischen Linien und bei der interpolatorischen Entnahme



der Werte für bestimmte Punkte aus den Karten in jenen Zahlen enthalten.

Da bei diesem Verfahren die ausserordentliche Verschiedenheit, welche zwischen den einzelnen Gegenden der Erdoberfläche in Bezug auf die Zuverlässigkeit unserer Kenntnis ihres magnetischen Zustandes besteht, vollkommen ausser acht gelassen wird, so kann es nur als eine summarische Schätzung bezeichnet werden; eine wesentliche Verfälschung der hier daraus abzuleitenden Folgerungen ist aber sicherlich nicht zu befürchten, da es sich nur darum handelt, die mittlere zu erwartende Unsicherheit ihrer Grössenordnung nach zu bestimmen.

Die Koeffizienten  $k_m$ ,  $K_m$  . . . . der trigonometrischen Reihen sind aus je 36 Einzelwerten abgeleitet; ihr mittlerer Fehler ergibt sich also aus den oben angesetzten Beträgen durch Hinzufügung des Faktors  $1/6$  oder  $1/6\sqrt{2}$ , je nachdem der Index  $m$  gleich 0 ist oder nicht. Bezeichne ich den absoluten Betrag des Fehlers mit  $\varepsilon$ , so ist also

$$\begin{array}{lll} \text{für } m = 0 & \text{bei } X \text{ und } Y: \varepsilon = 33 & \text{bei } Z: \varepsilon = 67 \\ \text{für } m = 1, 2, 3, 4 & \text{bei } X \text{ und } Y: \varepsilon = 47 & \text{bei } Z: \varepsilon = 93 \end{array}$$

zu setzen. (Eine weitere Abrundung dieser Zahlen, die an sich gerechtfertigt wäre, unterlasse ich, um die Verhältnisse der verschiedenen Werte nicht zu sehr zu verwischen.)

Die Normalgleichungen, durch welche die Koeffizienten  $B$ ,  $C$ ,  $D$ ,  $E$ ,  $j$ ,  $k$  aus den Werten von  $k_m$ ,  $K_m$  . . . . bestimmt werden, führen auch in bekannter Weise zur Berechnung der mittleren Fehler der ersteren. Ich gebe wiederum nur einige, zur Charakterisierung ausreichende Resultate an. Dabei muss ich bemerken, dass ich zur wesentlichen Abkürzung der Rechnung bei  $X$  und  $Y$  die für  $\varepsilon$  angegebenen Werte als mittlere Fehler der Grössen  $\alpha k \sin v$ ,  $\alpha K \sin v$  . . . angenommen habe, während sie zu  $k$ ,  $K$  . . . gehören. Die Fehler von  $B$ ,  $C$ ,  $D$ ,  $E$ , die sich so ergeben und von denen einige nun angeführt werden sollen, sind daher etwas zu gross, was kein Uebelstand ist, da es sich um die Berechnung einer oberen Grenze für sie handelt.

Für  $m = 0$  ergeben sich die folgenden zu befürchtenden mittleren Fehler der Koeffizienten  $B_0^n$ ,  $D_0^n$ ,  $j_0^n$ :

| $n =$   | 0          | 1    | 2  | 3  | 4  | 5  | 6   | 7  |
|---------|------------|------|----|----|----|----|-----|----|
| bei $X$ | $\pm (90)$ | (44) | 15 | 13 | 19 | 13 | 17  | 14 |
| bei $Y$ | $\pm (90)$ | (24) | 15 | 11 | 19 | 9  | 17  |    |
| bei $Z$ | $\pm$      | 52   | 51 | 60 | 45 | 55 | 36. |    |



Die auf  $B_0^0, B_0^1, D_0^0, D_0^1$  bezüglichen Werte sind in Klammern eingeschlossen, weil diese Koeffizienten vollkommen durch die andern bestimmt sind (S. 25) und daher auf die Werte der dargestellten Funktion ohne selbständigen Einfluss sind.

Zur Kennzeichnung des Einflusses, den die grössere oder geringere Ausdehnung der Reihenentwicklung auf die mittleren Fehler der Koeffizienten hat, soweit diese von der Fehlerhaftigkeit des Beobachtungsmaterials herrühren, mag die Anführung eines typischen Beispiels genügen. Je nachdem man in der Berechnung der Koeffizienten  $j_0^2, j_0^4, j_0^6$  mit dem ersten, dem zweiten oder, wie es in der vorliegenden Arbeit geschehen ist, mit dem dritten abbricht, sind die mittleren Fehler

$$0,24 \varepsilon; \quad 0,37 \varepsilon, \quad 0,37 \varepsilon; \quad 0,77 \varepsilon, \quad 0,67 \varepsilon, \quad 0,54 \varepsilon.$$

Diese Zahlen lassen deutlich erkennen, dass eine unkritische Weiterführung der Entwicklung ohne Ausdehnung der empirischen Grundlage schliesslich nicht mehr zur Verbesserung, sondern zur Verschlechterung der Resultate führen muss.

Für  $m = 1$ , welchen Fall ich nur noch anführen will, da die Resultate für  $m = 2, 3, 4$  von derselben Grössenordnung sind, finden sich folgende Fehlerbeträge:

|       |          |    |    |    |    |     |    |
|-------|----------|----|----|----|----|-----|----|
| $n =$ | 1        | 2  | 3  | 4  | 5  | 6   | 7  |
| bei X | $\pm 8$  | 8  | 14 | 10 | 19 | 13  | 21 |
| bei Y | $\pm 8$  | 8  | 10 | 11 | 12 | 14  |    |
| bei Z | $\pm 13$ | 14 | 13 | 17 | 16 | 21. |    |

Diese Fehlerbeträge hängen natürlich von der Gestaltung der Normalgleichungen ab; sie würden noch verringert werden, wenn die Beobachtungen ganz gleichmässig über die Erdoberfläche verteilt wären.

Die in Vorstehendem angegebenen mittleren Fehler, die überdies obere Grenzwerte darstellen, sind geringfügig und kommen insbesondere bei den ersten Koeffizienten der Reihen kaum in Betracht. Es ist dieser Umstand eine Folge davon, dass die Entwicklung auf den Elementen einer ausserordentlich grossen Anzahl von Punkten beruht. Die analytische Darstellung der Kraftkomponenten selbst kann also, abgesehen von dem systematischen Fehler des Abbrechens der Reihen, als eine sehr scharfe und zuverlässige bezeichnet werden.

Viel weniger günstig verhält es sich mit den Reihen für  $V_v, V_a$  und  $i$ . Die zu befürchtenden mittleren Fehler werden hier nicht nur relativ grösser,

sondern sie erreichen ihre stärksten Werte gerade bei den ersten und wichtigsten Koeffizienten. Ich will mich auch hier auf die Anführung eines Beispiels beschränken, und zwar wähle ich dazu diejenigen Koeffizienten der soeben genannten Funktionen, die sich aus den zuvor bei  $X, Y, Z$  beispielsweise angeführten Koeffizienten ergeben. Es sind dies die mit  $R_0^1, R_0^2 \dots$  und die mit  $R_1^1, R_1^2 \dots$  verbundenen Faktoren. Ich stelle sie in ähnlicher Anordnung wie bei den vorhergehenden Beispielen zusammen:

|                              |       |    |    |    |    |    |    |
|------------------------------|-------|----|----|----|----|----|----|
| $m = 0$                      | $n =$ | 1  | 2  | 3  | 4  | 5  | 6  |
| m. F. bei $V_i: b$           | $\pm$ | 31 | 15 | 12 | 7  | 6  | 3  |
| m. F. bei $V_a: b$           | $\pm$ | 41 | 16 | 14 | 7  | 7  | 3  |
| m. F. bei $\alpha \beta b i$ | $\pm$ | 14 | 7  | 18 | 7  | 16 |    |
| $m = 1$                      | $n =$ | 1  | 2  | 3  | 4  | 5  | 6  |
| m. F. bei $V_i: b$           | $\pm$ | 53 | 27 | 33 | 19 | 23 | 16 |
| m. F. bei $V_a: b$           | $\pm$ | 75 | 30 | 35 | 20 | 23 | 16 |
| m. F. bei $\alpha \beta b i$ | $\pm$ | 38 | 15 | 22 | 11 | 15 |    |

Wenigstens bei  $m = 1$  (und ähnlich ist es bei  $m = 2, 3, 4$ ) überschreiten diese Fehlerbeträge, die allerdings obere Grenzwerte sind, vielfach die Werte der Koeffizienten von  $V_a$  und  $i$ . Gerade diese in physikalischer Hinsicht interessanten Funktionen werden daher so unsicher, dass es zweifelhaft erscheint, ob sie nicht überhaupt nur ein Produkt der Beobachtungsfehler sind. Dafür, dass dies nicht der Fall ist, sprechen allerdings einige frühere Erfahrungen (S. 29, 38) und es können in der That auch die einzelnen Entwicklungskoeffizienten sehr unsicher sein, während doch die dargestellte Funktion selbst an manchen Stellen Werte von viel geringerer Unsicherheit annimmt. Es liegt dies daran, dass die Koeffizienten von einander abhängig sind, da sie teilweise von denselben Variablen (Koeffizienten der Reihen für  $X, Y, Z$ ) abhängen.

Für die Realität von  $V_a$  und  $i$  spricht alsdann der Umstand, dass wenigstens ein Teil dieser Funktionen, nämlich derjenige, der zum Index  $m = 0$  gehört und der somit von der geographischen Länge unabhängig ist, merklich über die Fehlergrenzen hinausreicht, so dass er nicht wohl als Ergebnis blosser innerer Widersprüche der gegebenen Daten angesehen werden kann. Die genauere Betrachtung verstärkt diesen Eindruck. Der von  $\lambda$  freie Bestandteil in  $\alpha \beta b i$  folgt aus dem gleichfalls nur von  $v$  abhängigen Teile der Entwicklung von  $\beta Y \sin v$ , dessen Koeffizienten auf den einzelnen Parallelkreisen durch  $l_0$  bezeichnet worden sind. Der Umstand, dass bei der Entwicklung nach  $\lambda$  volle Kreise mit gleichförmig verteilten Beobachtungswerten vorliegen,

(im Gegensatz zu den Entwicklungen nach  $v$ , die hier immer nur auf den Bogen von  $v = 30^\circ$  bis  $v = 150^\circ$  gestützt werden können) bewirkt, dass die Koeffizienten der trigonometrischen Reihen fast allein infolge der Fehler der empirischen Daten von ihren wahren Werten abweichen können. Der Einfluss dieser zufälligen Fehler auf  $l_0$  wurde kurz zuvor (S. 40) schätzungsweise zu  $\pm 33$  gefunden. Vergleicht man nun damit die in Tabelle VI b gegebenen Werte von  $l_0$ , die selbst in den verhältnismässig gut erforschten mittleren Breiten der Nordhalbkugel bis zu 150, auf der Südhalbkugel sogar bis zum doppelten Betrage anwachsen, sieht man ferner, dass diese Zahlen einen sehr deutlich ausgeprägten Gang aufweisen, so scheint es durchaus unmöglich zu sein, dieselben auf Fehler des Beobachtungsmaterials zurückzuführen. Es wäre dies höchstens dann denkbar, wenn starke systematische Fehler über grosse Gebiete (ganze Kontinente oder Ozeane) verbreitet sein könnten, eine Annahme, die durchaus unwahrscheinlich ist.

Wenn nun aber einmal durch die beträchtlichen Werte von  $l_0$  die Existenz vertikaler Strömungen  $i$  mit grösster Wahrscheinlichkeit nachgewiesen ist, so liegt kein Grund vor, anzunehmen, dass die in der Entwicklung von  $i$  gefundenen Koeffizienten mit den Indices  $m = 1, 2, 3, 4$  thatsächlich Null sind, und dass die dafür gefundenen Werte nur von Beobachtungsfehlern herrühren. Aber freilich sind diese Koeffizienten dem zuvor Gesagten zufolge so unsicher ermittelt, dass eine Auswertung der für  $i$  gefundenen Reihe nur Werte von recht zweifelhafter Bedeutung liefern könnte. Deswegen verzichte ich darauf, über die von mir in dieser Richtung ausgeführten Rechnungen etwas mitzuteilen.

Giebt es Ströme, die den Raum innerhalb der Erdoberfläche mit demjenigen ausserhalb verbinden, so ist damit auch ein Potential äusserer Kräfte in der Erdoberfläche als notwendig nachgewiesen. Doch auch unabhängig hiervon spricht für die reale Existenz von  $V_a$  mindestens wieder der starke, nicht auf Beobachtungsmängel zurückzuführende Wert des Koeffizienten von  $R_0^1$ , wohl auch noch desjenigen von  $R_1^1$ .

Ueberblicken wir nun die wesentlichen Resultate noch einmal im Zusammenhange. Es kann zunächst behauptet werden, dass die erste Aufgabe, die der rein analytischen Darstellung der beobachteten Erscheinungen, bei der hier angewandten Ausdehnung der Reihen in nahezu hinreichender Weise gelöst ist. Die noch übrig bleibenden Differenzen zeigen, dass die Hinzunahme der Glieder, die vom 5 fachen, höchstens noch derjenigen, die vom 6 fachen der geographischen Länge  $\lambda$  abhängen und derjenigen 7. und 8. Ordnung in den



Kugelfunktionen der Poldistanz  $v$  sicherlich ausreichen würde, um die Darstellung der beobachteten Werte so genau zu machen, wie es im Hinblick auf den Grad ihrer eigenen Sicherheit überhaupt erstrebenswert ist. Andererseits steht fest, dass bei einer solchen Erweiterung der Reihen die äusserste Grenze erreicht, vielleicht schon etwas überschritten ist, jenseits deren die wachsenden zufälligen Fehler der berechneten Koeffizienten den Gewinn schärferer Darstellung wieder aufheben und in sein Gegenteil verkehren. Dieser Uebelstand würde sich allerdings wohl noch etwas vermindern lassen, wenn man die freilich an sich schon sehr grosse Zahl von 1800 Punkten, von denen die Elemente benützt werden, noch vermehrte oder wenn man sich bei der Entwicklung überhaupt auf die graphische Darstellung der Elemente stützte; eine beträchtliche Verringerung der resultierenden mittleren Fehler ist indessen dabei nicht zu erwarten, weil der grösste Teil der Erdoberfläche nicht eingehend genug vermessen ist, damit die Fehler in benachbarten Punkten als gegenseitig unabhängig gelten und wie zufällige Fehler behandelt werden dürfen.

Kann demnach die Gesamtdarstellung im wesentlichen als befriedigend bezeichnet werden, so sind doch von den Koeffizienten der Reihen nur die allerersten als zuverlässig bestimmt anzusehen. Infolge dessen sind die daraus abgeleiteten Reihen für  $V_i$ ,  $V_a$  und  $i$ , in denen gerade die physikalisch interessantesten Ergebnisse zum Ausdrucke kommen, schon absolut betrachtet weniger sicher, denn jeder ihrer Koeffizienten beruht auf mehreren Koeffizienten der ursprünglichen Reihen. Da sich nun obendrein  $V_a$  und  $i$  als recht geringfügig ergeben, so sind bei ihnen die möglichen Fehler relativ betrachtet ausserordentlich gross, so gross, dass die thatsächliche Existenz der darin ausgesprochenen physikalischen Bedingungen beinahe in Frage gestellt wird. Und wenn trotzdem sowohl ein Potential äusserer Agentien als auch ein nicht auf ein Potential zurückführbarer Bestandteil der horizontalen Kraft als erwiesen gelten darf, so muss doch zugestanden werden, dass über die genaue Gestaltung beider auf der vorliegenden Grundlage nichts Zuverlässiges ermittelt werden kann. Gerade die Kenntnis dieser Gestaltung im Einzelnen, d. h. der Verteilung der Funktionswerte von  $V_a$  und  $i$  über die Erdoberfläche ist aber durchaus erforderlich, wenn man daran gehen will, die nunmehr auftretende Frage nach der Natur dieser Erscheinungen zu behandeln. Wie wichtig würde es beispielsweise sein, um nur auf eine Möglichkeit hinzuweisen, wenn sich in der Anordnung der positiven und negativen Werte von  $i$  eine Analogie mit der Konfiguration von Wasser und Land oder ein Zusammenhang mit klimatischen Gebieten zeigte. Es wird nach dem soeben Gesagten

keiner Rechtfertigung bedürfen, dass ich auf Spekulationen über derartige mögliche Beziehungen, wie überhaupt auf jede physikalische Deutung der Erscheinungen verzichte, obgleich manche Veranlassung dazu gefunden werden könnte. Ich will nur auf die Folgerungen hinweisen, die sich einerseits aus der langsamen Konvergenz der Reihen, andererseits aus dem Umstande ergeben, dass die ersten Glieder, aus denen das magnetische Moment entspringt, alle übrigen recht beträchtlich überragen, und ich will ferner die gegenseitige Einwirkung der innern und äusseren Agentien auf einander wenigstens erwähnen. Irgendwie näher auf alles dies und manches andere einzugehen, verbietet nicht nur die Rücksicht auf die oben geschilderten Umstände; es läge auch ausserhalb des Rahmens der vorliegenden Arbeit, die nur eine möglichst exakte analytische Darstellung des beobachteten Thatbestandes erstrebt.

Durch die Benutzung des aus den Gegenden nördlich vom 60. Grade n. Br. vorliegenden Materials und durch eine in bereits angedeuteter Weise (S. 21) modifizierte Koeffizientenbestimmung würden sich die Ergebnisse wohl etwas günstiger gestalten lassen. Ein wesentlicher Fortschritt aber in Bezug auf die Sicherheit der Resultate kann, wie aus den vorstehenden Betrachtungen hervorgeht, nur dann erzielt werden, wenn der Berechnung eine möglichst lückenlose, gleichmässige Kenntniss von der Verteilung der erdmagnetischen Kräfte in der Erdoberfläche zugrunde gelegt werden kann. Dies erfordert natürlich vor allem die Gewinnung neuen zuverlässigen Materials aus der Südpolarregion, dann aber auch die Anstellung neuer Beobachtungen in zahlreichen, weitgedehnten, zugänglicheren Gebieten mit besonderer Berücksichtigung der Bestimmung der Säkular-Variation. Eine sehr grosse Schärfe im Einzelnen und eine sehr detaillierte Kenntniss der Kraftverteilung in kleineren Gebieten, so wichtig sie auch für andere, spezielle Aufgaben sind, dürfen für den vorliegenden Zweck insofern weniger bedeutungsvoll genannt werden, als sie den Mangel von Beobachtungen an andern Stellen nicht aufzuwiegen vermögen.

Für die künftige Forschung ergibt sich aus den vorhergehenden Ergebnissen und Erwägungen die Forderung, dass in höherem Masse, als es bisher meistens geschehen ist, die Betrachtung der erdmagnetischen Erscheinungen als eines einheitlichen Phänomens in den Vordergrund zu treten hat. Die zahlreichen Einzeluntersuchungen von speziellen Aufgaben, die sich der Forschung von den mannigfaltigsten Gesichtspunkten aus darbieten, dürfen darum natürlich nicht unterschätzt oder gar vernachlässigt werden; aber so wichtig sie auch sind, so erhalten sie ihren wahren Wert doch erst durch die Einordnung in den Zusammenhang der Erscheinungen, und dessen Erforschung

darf noch viel weniger um jener willen zurücktreten. Als die dringendste Aufgabe der nächsten Zeit muss es daher bezeichnet werden, ein wenn auch zunächst nur in grossen Zügen gehaltenes, erst allmählich weiter auszuführendes, einheitliches Bild von dem Gesamtzustande des erdmagnetischen Systems in seinen verschiedenen Beziehungen auf dem Wege der Beobachtung zu gewinnen und seine stetige Aenderung zu verfolgen. Dazu bedarf es eines planmässigen, organisierten Vorgehens; es bedarf dessen um so mehr, je geringer die äusseren Mittel sind, die der Forschung zur Lösung ihrer Aufgaben zu Gebote stehen.

Ia. Tabelle der Koeffizienten ( $\pi_m^n : p_m^n$ ).

| $n$ | 0        | 1        | 2        | 3        | 4        | 5        | 6        |
|-----|----------|----------|----------|----------|----------|----------|----------|
| $m$ |          |          |          |          |          |          |          |
| 0   | 1,000000 | 1,000000 | 0,997765 | 0,997323 | 0,997133 | 0,997027 | 0,996960 |
| 1   |          | 0,993326 | 0,996663 | 0,996881 | 0,996896 | 0,996879 | 0,996859 |
| 2   |          |          | 0,993326 | 0,995551 | 0,996183 | 0,996436 | 0,996557 |
| 3   |          |          |          | 0,993326 | 0,994994 | 0,995697 | 0,996053 |
| 4   |          |          |          |          | 0,993326 | 0,994660 | 0,995347 |
| 5   |          |          |          |          |          | 0,993326 | 0,994438 |
| 6   |          |          |          |          |          |          | 0,993326 |

Ib. Tabelle der Koeffizienten ( $\kappa_m^n : q_m^n$ ).

| $n$ | 0        | 1        | 2        | 3        | 4        | 5        | 6        |
|-----|----------|----------|----------|----------|----------|----------|----------|
| $m$ |          |          |          |          |          |          |          |
| 0   | 0,995547 | 0,995991 | 0,996181 | 0,996286 | 0,996355 | 0,996400 | 0,996436 |
| 1   |          | 0,995325 | 0,995864 | 0,996103 | 0,996234 | 0,996316 | 0,996372 |
| 2   |          |          | 0,994913 | 0,995546 | 0,995870 | 0,996060 | 0,996181 |
| 3   |          |          |          | 0,994622 | 0,995264 | 0,995633 | 0,995864 |
| 4   |          |          |          |          | 0,994416 | 0,995035 | 0,995420 |
| 5   |          |          |          |          |          | 0,994266 | 0,994850 |
| 6   |          |          |          |          |          |          | 0,994151 |

Ic. Tabelle der Koeffizienten  $\delta_m^n$ .

| $n$ | 0        | 1        | 2        | 3        | 4        | 5        | 6        |
|-----|----------|----------|----------|----------|----------|----------|----------|
| $m$ |          |          |          |          |          |          |          |
| 0   | 1,004473 | 0,334227 | 0,200639 | 0,143325 | 0,111479 | 0,091211 | 0,077179 |
| 1   |          | 0,335125 | 0,200766 | 0,143368 | 0,111498 | 0,091222 | 0,077186 |
| 2   |          |          | 0,201151 | 0,143496 | 0,111556 | 0,091254 | 0,077205 |
| 3   |          |          |          | 0,143710 | 0,111653 | 0,091305 | 0,077236 |
| 4   |          |          |          |          | 0,111789 | 0,091378 | 0,077280 |
| 5   |          |          |          |          |          | 0,091473 | 0,077336 |
| 6   |          |          |          |          |          |          | 0,077405 |





IV. Tabelle der Funktionen  $R_m^n(\cos v)$ .

$$(\operatorname{tg} v = \operatorname{tg} u \sqrt{1 + \varepsilon^2} = 1,003354 \operatorname{tg} u.)$$

| $u$        | $R_0^1$  | $R_1^1$  | $R_0^2$    | $R_1^2$  | $R_2^2$  |
|------------|----------|----------|------------|----------|----------|
| $0^\circ$  | 1,732051 | 0,000000 | 2,236068   | 0,000000 | 0,000000 |
| $5^\circ$  | 1,725416 | 0,151460 | 2,210420   | 0,337378 | 0,014808 |
| $10^\circ$ | 1,705565 | 0,301743 | 2,134272   | 0,664401 | 0,058772 |
| $15^\circ$ | 1,672656 | 0,449691 | 2,009977   | 0,971058 | 0,130534 |
| $20^\circ$ | 1,626957 | 0,594147 | 1,841390   | 1,247943 | 0,227868 |
| $25^\circ$ | 1,568830 | 0,734013 | 1,633700   | 1,486633 | 0,347777 |
| $30^\circ$ | 1,498743 | 0,868199 | 1,393329   | 1,679851 | 0,486556 |
| $35^\circ$ | 1,417246 | 0,995698 | 1,127634   | 1,821785 | 0,639955 |
| $40^\circ$ | 1,324991 | 1,115526 | 0,844788   | 1,908171 | 0,803256 |
| $45^\circ$ | 1,222695 | 1,226792 | 0,553407   | 1,936481 | 0,971485 |
| $50^\circ$ | 1,111152 | 1,328662 | 0,262357   | 1,905954 | 1,139523 |
| $55^\circ$ | 0,991234 | 1,420372 | — 0,019517 | 1,817618 | 1,302262 |
| $60^\circ$ | 0,863850 | 1,501254 | — 0,283716 | 1,674237 | 1,454798 |
| $65^\circ$ | 0,729987 | 1,570707 | — 0,522256 | 1,480248 | 1,592519 |
| $70^\circ$ | 0,590644 | 1,628232 | — 0,727996 | 1,241557 | 1,711303 |
| $75^\circ$ | 0,446893 | 1,673406 | — 0,894749 | 0,965448 | 1,807578 |
| $80^\circ$ | 0,299792 | 1,705909 | — 1,017551 | 0,660237 | 1,878478 |
| $85^\circ$ | 0,150456 | 1,725504 | — 1,092725 | 0,335159 | 1,921880 |
| $90^\circ$ | 0,000000 | 1,732051 | — 1,118034 | 0,000000 | 1,936492 |

| $u$        | $R_0^3$    | $R_1^3$    | $R_2^3$  | $R_3^3$  | $R_0^4$   |
|------------|------------|------------|----------|----------|-----------|
| $0^\circ$  | 2,645751   | 0,000000   | 0,000000 | 0,000000 | 3,000000  |
| $5^\circ$  | 2,585232   | 0,561295   | 0,039028 | 0,001399 | 2,88607   |
| $10^\circ$ | 2,407619   | 1,086188   | 0,153118 | 0,011059 | 2,55684   |
| $15^\circ$ | 2,124456   | 1,540816   | 0,333517 | 0,036606 | 2,04853   |
| $20^\circ$ | 1,754126   | 1,896107   | 0,566301 | 0,084429 | 1,41668   |
| $25^\circ$ | 1,320482   | 2,129881   | 0,833423 | 0,159191 | 0,72945   |
| $30^\circ$ | 0,851320   | 2,228245   | 1,113906 | 0,263430 | 0,05973   |
| $35^\circ$ | 0,376303   | 2,186571   | 1,385426 | 0,397365 | — 0,52367 |
| $40^\circ$ | — 0,074886 | 2,009743   | 1,625756 | 0,558788 | — 0,96372 |
| $45^\circ$ | — 0,474734 | 1,711741   | 1,814440 | 0,743224 | — 1,22185 |
| $50^\circ$ | — 0,799634 | 1,314642   | 1,934127 | 0,944170 | — 1,28191 |
| $55^\circ$ | — 1,031448 | 0,847103   | 1,971800 | 1,153488 | — 1,15168 |
| $60^\circ$ | — 1,158747 | 0,342267   | 1,919682 | 1,361976 | — 0,86129 |
| $65^\circ$ | — 1,177442 | — 0,164361 | 1,775775 | 1,559884 | — 0,45919 |
| $70^\circ$ | — 1,091044 | — 0,637506 | 1,543979 | 1,737625 | — 0,00574 |
| $75^\circ$ | — 0,910349 | — 1,044301 | 1,233924 | 1,886301 | 0,43424   |
| $80^\circ$ | — 0,652611 | — 1,350706 | 0,860229 | 1,998364 | 0,79975   |
| $85^\circ$ | — 0,340403 | — 1,553165 | 0,441697 | 2,068020 | 1,04086   |
| $90^\circ$ | 0,000000   | — 1,620185 | 0,000000 | 2,091650 | 1,12500   |

| $u$    | $R_1^4$   | $R_2^4$   | $R_3^4$ | $R_4^4$ | $R_5^4$   |
|--------|-----------|-----------|---------|---------|-----------|
| $0^0$  | 0,00000   | 0,00000   | 0,00000 | 0,00000 | 3,31663   |
| $5^0$  | 0,81534   | 0,07626   | 0,00418 | 0,00013 | 3,12860   |
| $10^0$ | 1,54101   | 0,29457   | 0,03267 | 0,00204 | 2,59577   |
| $15^0$ | 2,09801   | 0,62493   | 0,10605 | 0,01008 | 1,80621   |
| $20^0$ | 2,42735   | 1,02149   | 0,23792 | 0,03072 | 0,88896   |
| $25^0$ | 2,49703   | 1,42847   | 0,43257 | 0,07155 | — 0,00945 |
| $30^0$ | 2,30552   | 1,78712   | 0,68384 | 0,14006 | — 0,75090 |
| $35^0$ | 1,88170   | 2,04323   | 0,97543 | 0,24229 | — 1,23007 |
| $40^0$ | 1,28116   | 2,15398   | 1,28239 | 0,38172 | — 1,39198 |
| $45^0$ | 0,57904   | 2,09348   | 1,57398 | 0,55835 | — 1,24033 |
| $50^0$ | — 0,13904 | 1,85615   | 1,81712 | 0,76821 | — 0,83460 |
| $55^0$ | — 0,78738 | 1,45779   | 1,98039 | 1,00330 | — 0,27718 |
| $60^0$ | — 1,29057 | 0,93386   | 2,03783 | 1,25210 | 0,30724   |
| $65^0$ | — 1,59230 | 0,33567   | 1,97228 | 1,50039 | 0,79568   |
| $70^0$ | — 1,66200 | — 0,27565 | 1,77764 | 1,73256 | 1,09026   |
| $75^0$ | — 1,49814 | — 0,83593 | 1,46007 | 1,93298 | 1,13591   |
| $80^0$ | — 1,12815 | — 1,28565 | 1,03766 | 2,08760 | 0,92994   |
| $85^0$ | — 0,60489 | — 1,57648 | 0,53893 | 2,18518 | 0,52130   |
| $90^0$ | 0,00000   | — 1,67705 | 0,00000 | 2,21853 | 0,00000   |

| $u$    | $R_1^5$   | $R_2^5$   | $R_3^5$   | $R_4^5$ | $R_5^5$ |
|--------|-----------|-----------|-----------|---------|---------|
| $0^0$  | 0,00000   | 0,00000   | 0,00000   | 0,00000 | 0,00000 |
| $5^0$  | 1,09337   | 0,12796   | 0,00920   | 0,00043 | 0,00001 |
| $10^0$ | 2,00549   | 0,48472   | 0,07085   | 0,00667 | 0,00037 |
| $15^0$ | 2,58796   | 0,99431   | 0,22440   | 0,03229 | 0,00274 |
| $20^0$ | 2,75174   | 1,54670   | 0,48590   | 0,09570 | 0,01105 |
| $25^0$ | 2,48279   | 2,01952   | 0,84261   | 0,21496 | 0,03180 |
| $30^0$ | 1,84353   | 2,30204   | 1,25347   | 0,40194 | 0,07363 |
| $35^0$ | 0,96018   | 2,31720   | 1,65588   | 0,65753 | 0,14608 |
| $40^0$ | — 0,00120 | 2,03711   | 1,97691   | 0,96848 | 0,25784 |
| $45^0$ | — 0,86620 | 1,48936   | 2,14759   | 1,30725 | 0,41478 |
| $50^0$ | — 1,48401 | 0,75264   | 2,11685   | 1,63452 | 0,61806 |
| $55^0$ | — 1,75469 | — 0,05708 | 1,86276   | 1,90433 | 0,86292 |
| $60^0$ | — 1,64649 | — 0,80784 | 1,39887   | 2,07116 | 1,13823 |
| $65^0$ | — 1,20010 | — 1,37557 | 0,77428   | 2,09727 | 1,42703 |
| $70^0$ | — 0,51930 | — 1,66718 | 0,06711   | 1,95952 | 1,70821 |
| $75^0$ | 0,24987   | — 1,63757 | — 0,62696 | 1,65412 | 1,95869 |
| $80^0$ | 0,94795   | — 1,29832 | — 1,21020 | 1,19840 | 2,15644 |
| $85^0$ | 1,43252   | — 0,71589 | — 1,59826 | 0,62955 | 2,28317 |
| $90^0$ | 1,60565   | 0,00000   | — 1,73431 | 0,00000 | 2,32681 |



| $u$    | $R_0^6$  | $R_1^6$  | $R_2^6$  | $R_3^6$  | $R_4^6$  | $R_5^6$ | $R_6^6$ |
|--------|----------|----------|----------|----------|----------|---------|---------|
| $0^0$  | 3,6056   | 0,0000   | 0,0000   | 0,0000   | 0,0000   | 0,0000  | 0,0000  |
| $5^0$  | 3,3210   | 1,3901   | 0,1952   | 0,0172   | 0,0010   | 0,0000  | 0,0000  |
| $10^0$ | 2,5336   | 2,4581   | 0,7222   | 0,1303   | 0,0159   | 0,0013  | 0,0001  |
| $15^0$ | 1,4247   | 2,9637   | 1,4214   | 0,4006   | 0,0752   | 0,0096  | 0,0007  |
| $20^0$ | 0,2454   | 2,8089   | 2,0767   | 0,8303   | 0,2156   | 0,0374  | 0,0040  |
| $25^0$ | — 0,7476 | 2,0605   | 2,4761   | 1,3562   | 0,4629   | 0,1039  | 0,0140  |
| $30^0$ | — 1,3548 | 0,9299   | 2,4709   | 1,8635   | 0,8171   | 0,2297  | 0,0384  |
| $35^0$ | — 1,4815 | — 0,2847 | 2,0188   | 2,2157   | 1,2433   | 0,4310  | 0,0874  |
| $40^0$ | — 1,1571 | — 1,2769 | 1,1971   | 2,2939   | 1,6733   | 0,7112  | 0,1729  |
| $45^0$ | — 0,5213 | — 1,8123 | 0,1843   | 2,0327   | 2,0174   | 1,0557  | 0,3058  |
| $50^0$ | 0,2168   | 1,7860   | — 0,7865 | 1,4441   | 2,1845   | 1,4296  | 0,4935  |
| $55^0$ | 0,8373   | 1,2462   | — 1,4884 | 0,6211   | 2,1053   | 1,7806  | 0,7365  |
| $60^0$ | 1,1680   | — 0,3754 | — 1,7609 | — 0,2798 | 1,7527   | 2,0468  | 1,0268  |
| $65^0$ | 1,1283   | 0,5623   | — 1,5524 | — 1,0737 | 1,1539   | 2,1685  | 1,3469  |
| $70^0$ | 0,7467   | 1,2961   | — 0,9335 | — 1,5920 | 0,3899   | 2,1003  | 1,6714  |
| $75^0$ | 0,1492   | 1,6213   | — 0,0793 | — 1,7231 | — 0,4172 | 1,8221  | 1,9696  |
| $80^0$ | — 0,4802 | 1,4544   | 0,7767   | — 1,4421 | — 1,1284 | 1,3458  | 2,2106  |
| $85^0$ | — 0,9522 | 0,8535   | 1,4034   | — 0,8181 | — 1,6155 | 0,7151  | 2,3674  |
| $90^0$ | — 1,1267 | 0,0000   | 1,6328   | 0,0000   | — 1,7886 | 0,0000  | 2,4218  |

| $u$    | $R_0^7$  | $R_1^7$  | $R_2^7$  | $R_3^7$  | $R_4^7$  | $R_5^7$  | $R_6^7$ | $R_7^7$ |
|--------|----------|----------|----------|----------|----------|----------|---------|---------|
| $0^0$  | 3,8730   | 0,0000   | 0,0000   | 0,0000   | 0,0000   | 0,0000   | 0,0000  | 0,0000  |
| $5^0$  | 3,4682   | 1,7009   | 0,2788   | 0,0291   | 0,0021   | 0,0001   | 0,0000  | 0,0000  |
| $10^0$ | 2,3787   | 2,8789   | 1,0031   | 0,2154   | 0,0321   | 0,0034   | 0,0003  | 0,0000  |
| $15^0$ | 0,9368   | 3,1881   | 1,8783   | 0,6389   | 0,1473   | 0,0241   | 0,0028  | 0,0002  |
| $20^0$ | — 0,4300 | 2,5741   | 2,5376   | 1,2558   | 0,4053   | 0,0915   | 0,0144  | 0,0014  |
| $25^0$ | — 1,3415 | 1,2859   | 2,6799   | 1,9038   | 0,8239   | 0,2430   | 0,0492  | 0,0062  |
| $30^0$ | — 1,5870 | — 0,2165 | 2,1839   | 2,3576   | 1,3533   | 0,5084   | 0,1287  | 0,0199  |
| $35^0$ | — 1,1871 | — 1,4269 | 1,1568   | 2,4143   | 1,8752   | 0,8897   | 0,2770  | 0,0520  |
| $40^0$ | — 0,3725 | — 1,9676 | — 0,0997 | 1,9779   | 2,2312   | 1,3469   | 0,5121  | 0,1152  |
| $45^0$ | 0,5073   | — 1,7148 | — 1,1958 | 1,1079   | 2,2735   | 1,7964   | 0,8360  | 0,2242  |
| $50^0$ | 1,1128   | — 0,8295 | — 1,7914 | 0,0146   | 1,9207   | 2,1256   | 1,2261  | 0,3918  |
| $55^0$ | 1,2333   | 0,3123   | — 1,7169 | — 1,0023 | 1,1975   | 2,2224   | 1,6325  | 0,6252  |
| $60^0$ | 0,8546   | 1,2644   | — 1,0327 | — 1,6502 | 0,2420   | 2,0100   | 1,9835  | 0,9213  |
| $65^0$ | 0,1522   | 1,6744   | — 0,0074 | — 1,7420 | — 0,7245 | 1,4769   | 2,1986  | 1,2644  |
| $70^0$ | — 0,5833 | 1,4087   | 0,9791   | — 1,2630 | — 1,4582 | 0,6911   | 2,2074  | 1,6264  |
| $75^0$ | — 1,0606 | 0,5940   | 1,5700   | — 0,3801 | — 1,7654 | — 0,2084 | 1,9682  | 1,9697  |
| $80^0$ | — 1,0966 | — 0,4377 | 1,5583   | 0,6100   | — 1,5642 | — 1,0409 | 1,4819  | 2,2537  |
| $85^0$ | — 0,6868 | — 1,2790 | 0,9587   | 1,3765   | — 0,9135 | — 1,6279 | 0,7965  | 2,4412  |
| $90^0$ | 0,0000   | — 1,6010 | 0,0000   | 1,6639   | 0,0000   | — 1,8395 | 0,0000  | 2,5068  |

V. Beobachtete Werte der Komponenten der erdmagnetischen Kraft.<sup>1)</sup>

| X.        |       |       |       |       |       |       |       |       |       |       |       |       |
|-----------|-------|-------|-------|-------|-------|-------|-------|-------|-------|-------|-------|-------|
| $\lambda$ | 0°    | 30°   | 60°   | 90°   | 120°  | 150°  | 180°  | 210°  | 240°  | 270°  | 300°  | 330°  |
| 30°       | 14031 | 16498 | 16367 | 15199 | 15866 | 17268 | 17314 | 14143 | 8909  | 4384  | 5639  | 9401  |
| 40°       | 17808 | 20605 | 21590 | 21601 | 22142 | 23378 | 22455 | 20155 | 16180 | 12227 | 11209 | 13092 |
| 50°       | 21992 | 25477 | 27628 | 28369 | 28324 | 27886 | 25078 | 24060 | 22879 | 20394 | 17322 | 17281 |
| 60°       | 25943 | 29808 | 33290 | 34362 | 33284 | 30799 | 28075 | 27594 | 28704 | 28069 | 24036 | 21642 |
| 70°       | 28462 | 32538 | 36080 | 37810 | 36100 | 33352 | 31167 | 30963 | 32962 | 32964 | 29129 | 25703 |
| 80°       | 29857 | 32901 | 35288 | 38347 | 37887 | 35713 | 34174 | 33820 | 35521 | 35557 | 30780 | 28447 |
| 90°       | 28143 | 30051 | 32950 | 36590 | 38573 | 37283 | 36414 | 35091 | 35306 | 34677 | 30482 | 28281 |
| 100°      | 24412 | 25548 | 28857 | 33558 | 36832 | 36714 | 36192 | 34798 | 33657 | 32702 | 29035 | 26297 |
| 110°      | 20900 | 21409 | 24251 | 28571 | 32996 | 34601 | 34220 | 32992 | 31559 | 29921 | 27395 | 24432 |
| 120°      | 19054 | 18126 | 19825 | 22852 | 26774 | 28866 | 29914 | 29916 | 28890 | 27553 | 26497 | 23361 |
| 130°      | 18429 | 15881 | 16252 | 17906 | 20322 | 22095 | 24561 | 26169 | 26174 | 26688 | 26697 | 23510 |
| 140°      | 18730 | 14685 | 13219 | 13014 | 14186 | 15610 | 19071 | 21646 | 22941 | 24851 | 27071 | 24443 |
| 150°      | 18966 | 14275 | 10831 | 7735  | 7143  | 8867  | 12950 | 16558 | 19002 | 21945 | 25822 | 24340 |

| Y.        |         |         |         |        |        |        |      |      |      |       |        |        |
|-----------|---------|---------|---------|--------|--------|--------|------|------|------|-------|--------|--------|
| $\lambda$ | 0°      | 30°     | 60°     | 90°    | 120°   | 150°   | 180° | 210° | 240° | 270°  | 300°   | 330°   |
| 30°       | — 5129  | — 240   | 3794    | 3037   | — 656  | — 1056 | 3865 | 7000 | 6140 | — 636 | — 7218 | — 8539 |
| 40°       | — 5643  | — 1008  | 3227    | 2940   | — 1600 | — 1566 | 4739 | 7906 | 7176 | 748   | — 6780 | — 8665 |
| 50°       | — 6133  | — 1931  | 2255    | 2940   | — 1773 | — 893  | 5041 | 6975 | 7250 | 2084  | — 5517 | — 8366 |
| 60°       | — 6725  | — 2914  | 823     | 2604   | — 1017 | — 197  | 5187 | 5815 | 6583 | 2917  | — 3771 | — 8525 |
| 70°       | — 7680  | — 3803  | — 210   | 1937   | 105    | 1378   | 5216 | 4581 | 5270 | 3503  | — 1714 | — 8901 |
| 80°       | — 8920  | — 4663  | — 924   | 1585   | 992    | 2497   | 5413 | 3674 | 3943 | 4156  | 134    | — 8879 |
| 90°       | — 9800  | — 5497  | — 1804  | 905    | 1459   | 3426   | 5659 | 3117 | 3193 | 5306  | 1064   | — 8601 |
| 100°      | — 10362 | — 6370  | — 2880  | — 312  | 1157   | 3988   | 5840 | 3760 | 3884 | 6386  | 1945   | — 7873 |
| 110°      | — 10634 | — 7546  | — 4131  | — 2123 | 480    | 4402   | 5931 | 4735 | 4857 | 7091  | 2815   | — 6760 |
| 120°      | — 10217 | — 9051  | — 6093  | — 4442 | — 584  | 4400   | 6249 | 5293 | 5615 | 8031  | 3881   | — 5501 |
| 130°      | — 9492  | — 9873  | — 8281  | — 6647 | — 1778 | 3976   | 6314 | 5642 | 6380 | 9713  | 5310   | — 4301 |
| 140°      | — 8814  | — 10019 | — 9604  | — 8291 | — 3145 | 3221   | 6025 | 5841 | 7321 | 11107 | 6917   | — 2857 |
| 150°      | — 7375  | — 9720  | — 10159 | — 9240 | — 3255 | 2047   | 5320 | 5907 | 8460 | 12349 | 8224   | — 992  |

| Z.        |         |         |         |         |         |         |         |         |         |         |         |         |
|-----------|---------|---------|---------|---------|---------|---------|---------|---------|---------|---------|---------|---------|
| $\lambda$ | 0°      | 30°     | 60°     | 90°     | 120°    | 150°    | 180°    | 210°    | 240°    | 270°    | 300°    | 330°    |
| 30°       | 46564   | 47470   | 52326   | 55143   | 55994   | 51210   | 50096   | 56265   | 63181   | 57355   | 58943   | 51254   |
| 40°       | 42791   | 41376   | 45359   | 50137   | 52300   | 45169   | 44086   | 50595   | 58197   | 63022   | 58287   | 47611   |
| 50°       | 37500   | 34740   | 38037   | 42549   | 43701   | 36470   | 35100   | 41417   | 50698   | 57624   | 53404   | 43124   |
| 60°       | 29764   | 25355   | 28025   | 32512   | 32819   | 26461   | 27156   | 33508   | 40909   | 48390   | 47750   | 37833   |
| 70°       | 17432   | 12249   | 13670   | 17254   | 19874   | 16643   | 18614   | 24823   | 29793   | 35548   | 37572   | 31382   |
| 80°       | 5355    | — 696   | — 154   | 1564    | 5777    | 5670    | 9056    | 13630   | 16037   | 21228   | 25448   | 21651   |
| 90°       | — 4056  | — 13283 | — 13613 | — 12602 | — 9029  | — 7731  | — 2093  | 1025    | 2479    | 7297    | 13315   | 11446   |
| 100°      | — 11257 | — 22887 | — 25732 | — 25596 | — 23552 | — 21898 | — 14812 | — 11372 | — 8815  | — 4337  | 3187    | 2201    |
| 110°      | — 17039 | — 28453 | — 34809 | — 36891 | — 38752 | — 36330 | — 28714 | — 23410 | — 20472 | — 13584 | — 5228  | — 4813  |
| 120°      | — 21558 | — 32048 | — 40126 | — 43907 | — 49840 | — 48918 | — 39947 | — 35361 | — 31285 | — 22585 | — 12063 | — 11064 |
| 130°      | — 25829 | — 34730 | — 43498 | — 49757 | — 56560 | — 56510 | — 50131 | — 44261 | — 40447 | — 32384 | — 19476 | — 18010 |
| 140°      | — 31275 | — 38362 | — 46356 | — 54530 | — 65722 | — 65348 | — 57005 | — 51563 | — 49300 | — 41915 | — 28681 | — 25783 |
| 150°      | — 37016 | — 42745 | — 49083 | — 57514 | — 64712 | — 62761 | — 63853 | — 63033 | — 60636 | — 52203 | — 38040 | — 34363 |

<sup>1)</sup> Den Zahlen dieser wie aller folgenden Tabellen liegt die Einheit  $0,1 \text{ cm}^5 g^{\frac{1}{2}} s^{-1}$  zu Grunde.

VI a. Beobachtete Werte der Koeffizienten  $k$  und  $K$  in der Entwicklung von $X$ .

| $u$              | $k_0$ | $k_1$  | $K_1$  | $k_2$  | $K_2$  | $k_3$ | $K_3$ | $k_4$ | $K_4$ |
|------------------|-------|--------|--------|--------|--------|-------|-------|-------|-------|
| 30 <sup>0</sup>  | 12930 | — 1590 | 5180   | 2820   | 1110   | — 50  | — 70  | — 130 | — 10  |
| 35 <sup>0</sup>  | 15690 | — 2290 | 4970   | 2470   | 1240   | — 100 | 140   | — 90  | — 50  |
| 40 <sup>0</sup>  | 18530 | — 2650 | 4820   | 1590   | 1250   | 120   | 230   | — 50  | — 60  |
| 45 <sup>0</sup>  | 21300 | — 2640 | 4720   | 590    | 1280   | 360   | 440   | 20    | — 70  |
| 50 <sup>0</sup>  | 23930 | — 2360 | 4570   | — 440  | 1330   | 510   | 690   | 110   | — 100 |
| 55 <sup>0</sup>  | 26520 | — 2010 | 4410   | — 1420 | 1320   | 560   | 790   | 270   | 10    |
| 60 <sup>0</sup>  | 28830 | — 1710 | 3970   | — 2210 | 1350   | 360   | 830   | 340   | 70    |
| 65 <sup>0</sup>  | 30770 | — 1550 | 3500   | — 2660 | 1320   | 190   | 770   | 350   | 40    |
| 70 <sup>0</sup>  | 32290 | — 1620 | 3030   | — 2820 | 1190   | 140   | 710   | 330   | 60    |
| 75 <sup>0</sup>  | 33400 | — 1960 | 2470   | — 2650 | 960    | 70    | 820   | 350   | 70    |
| 80 <sup>0</sup>  | 34070 | — 2470 | 1930   | — 2400 | 640    | 440   | 620   | 400   | 90    |
| 85 <sup>0</sup>  | 34160 | — 3240 | 1630   | — 1980 | 150    | 460   | 480   | 370   | 110   |
| 90 <sup>0</sup>  | 33700 | — 4220 | 1380   | — 1720 | — 280  | 310   | 380   | 200   | 160   |
| 95 <sup>0</sup>  | 32730 | — 5110 | 1100   | — 1500 | — 610  | 140   | 170   | 230   | 160   |
| 100 <sup>0</sup> | 31540 | — 5830 | 660    | — 1380 | — 890  | 110   | 40    | 120   | 160   |
| 105 <sup>0</sup> | 30110 | — 6380 | 70     | — 1140 | — 1320 | 50    | 30    | 70    | 40    |
| 110 <sup>0</sup> | 28600 | — 6430 | — 570  | — 780  | — 1340 | — 40  | — 10  | — 190 | — 20  |
| 115 <sup>0</sup> | 26850 | — 5900 | — 1530 | — 530  | — 1350 | — 140 | — 130 | — 260 | — 10  |
| 120 <sup>0</sup> | 25160 | — 5080 | — 2600 | — 420  | — 1290 | — 250 | — 230 | — 270 | 60    |
| 125 <sup>0</sup> | 23580 | — 3970 | — 3760 | — 470  | — 1260 | — 360 | — 320 | — 210 | 170   |
| 130 <sup>0</sup> | 22090 | — 2620 | — 4800 | — 440  | — 1220 | — 420 | — 460 | — 170 | 180   |
| 135 <sup>0</sup> | 20600 | — 1070 | — 5730 | — 340  | — 1260 | — 500 | — 580 | — 140 | 200   |
| 140 <sup>0</sup> | 19140 | 490    | — 6580 | — 130  | — 1270 | — 630 | — 610 | — 170 | 200   |
| 145 <sup>0</sup> | 17480 | 2210   | — 7350 | 150    | — 1130 | — 740 | — 600 | — 230 | 160   |
| 150 <sup>0</sup> | 15720 | 3760   | — 7710 | 420    | — 800  | — 720 | — 600 | — 230 | 140   |

VI b. Beobachtete Werte der Koeffizienten  $l$  und  $L$  in der Entwicklung von $Y$ .

| $u$             | $l_0$ | $l_1$  | $L_1$  | $l_2$  | $L_2$ | $l_3$  | $L_3$ | $l_4$ | $L_4$ |
|-----------------|-------|--------|--------|--------|-------|--------|-------|-------|-------|
| 30 <sup>0</sup> | 40    | — 4350 | 1190   | — 1070 | 4910  | — 90   | — 510 | 300   | — 210 |
| 35 <sup>0</sup> | 60    | — 4620 | 770    | — 1090 | 5190  | — 180  | — 630 | 440   | — 210 |
| 40 <sup>0</sup> | 110   | — 4780 | 350    | — 1230 | 5220  | — 220  | — 650 | 590   | — 300 |
| 45 <sup>0</sup> | 150   | — 4850 | 20     | — 1420 | 4960  | — 300  | — 550 | 700   | — 380 |
| 50 <sup>0</sup> | 150   | — 4920 | — 230  | — 1580 | 4500  | — 400  | — 360 | 780   | — 380 |
| 55 <sup>0</sup> | 120   | — 5050 | — 410  | — 1710 | 3980  | — 480  | — 150 | 850   | — 300 |
| 60 <sup>0</sup> | 100   | — 5180 | — 520  | — 1850 | 3390  | — 560  | 90    | 870   | — 150 |
| 65 <sup>0</sup> | 50    | — 5300 | — 570  | — 1980 | 2740  | — 710  | 310   | 780   | 20    |
| 70 <sup>0</sup> | 0     | — 5400 | — 630  | — 2160 | 2110  | — 930  | 500   | 700   | 170   |
| 75 <sup>0</sup> | — 50  | — 5530 | — 670  | — 2320 | 1500  | — 1190 | 680   | 620   | 310   |
| 80 <sup>0</sup> | — 110 | — 5670 | — 750  | — 2500 | 1000  | — 1420 | 820   | 570   | 450   |
| 85 <sup>0</sup> | — 150 | — 5850 | — 870  | — 2600 | 580   | — 1600 | 1030  | 520   | 530   |
| 90 <sup>0</sup> | — 130 | — 6010 | — 1130 | — 2650 | 240   | — 1700 | 1170  | 510   | 570   |



| $u$              | $l_0$ | $l_1$  | $L_1$  | $l_2$  | $L_2$  | $l_3$  | $L_3$ | $l_4$ | $L_4$ |
|------------------|-------|--------|--------|--------|--------|--------|-------|-------|-------|
| 95 <sup>0</sup>  | — 110 | — 6170 | — 1500 | — 2650 | — 10   | — 1750 | 1270  | 490   | 570   |
| 100 <sup>0</sup> | — 80  | — 6370 | — 2040 | — 2610 | — 130  | — 1720 | 1320  | 390   | 530   |
| 105 <sup>0</sup> | — 60  | — 6520 | — 2650 | — 2460 | — 260  | — 1670 | 1340  | 270   | 440   |
| 110 <sup>0</sup> | — 80  | — 6670 | — 3300 | — 2310 | — 450  | — 1630 | 1320  | 170   | 330   |
| 115 <sup>0</sup> | — 150 | — 6770 | — 4030 | — 2110 | — 690  | — 1580 | 1310  | 130   | 250   |
| 120 <sup>0</sup> | — 210 | — 6820 | — 4810 | — 1910 | — 940  | — 1530 | 1330  | 160   | 200   |
| 125 <sup>0</sup> | — 250 | — 6780 | — 5650 | — 1710 | — 1170 | — 1460 | 1390  | 190   | 190   |
| 130 <sup>0</sup> | — 280 | — 6690 | — 6490 | — 1540 | — 1340 | — 1390 | 1510  | 210   | 220   |
| 135 <sup>0</sup> | — 290 | — 6520 | — 7270 | — 1400 | — 1450 | — 1350 | 1600  | 190   | 210   |
| 140 <sup>0</sup> | — 200 | — 6230 | — 7940 | — 1360 | — 1530 | — 1330 | 1630  | 190   | 180   |
| 145 <sup>0</sup> | — 60  | — 5830 | — 8520 | — 1390 | — 1620 | — 1190 | 1600  | 170   | 200   |
| 150 <sup>0</sup> | 140   | — 5390 | — 8980 | — 1360 | — 1700 | — 950  | 1470  | 150   | 260   |

# VIc. Beobachtete Werte der Koeffizienten $m$ und $M$ in der Entwicklung von

$Z$ .

| $u$              | $m_0$   | $m_1$  | $M_1$   | $m_2$  | $M_2$  | $m_3$  | $M_3$  | $m_4$  | $M_4$ |
|------------------|---------|--------|---------|--------|--------|--------|--------|--------|-------|
| 30 <sup>0</sup>  | 53950   | — 2530 | — 3250  | — 4910 | 220    | 900    | — 720  | — 990  | — 110 |
| 35 <sup>0</sup>  | 52470   | — 2380 | — 4540  | — 5770 | — 500  | 850    | — 280  | — 510  | 320   |
| 40 <sup>0</sup>  | 50010   | — 1750 | — 5800  | — 6820 | — 1120 | 970    | 170    | — 60   | 750   |
| 45 <sup>0</sup>  | 46810   | — 830  | — 6590  | — 7300 | — 1290 | 1130   | 500    | 180    | 590   |
| 50 <sup>0</sup>  | 42940   | 170    | — 6950  | — 7210 | — 1670 | 1280   | — 20   | 400    | 700   |
| 55 <sup>0</sup>  | 38850   | 740    | — 7510  | — 6840 | — 2110 | 520    | — 60   | 540    | 920   |
| 60 <sup>0</sup>  | 34270   | 1160   | — 8430  | — 6320 | — 2580 | 0      | — 640  | 250    | 810   |
| 65 <sup>0</sup>  | 28750   | 800    | — 9450  | — 5350 | — 3190 | — 280  | — 1270 | — 250  | 540   |
| 70 <sup>0</sup>  | 22920   | 240    | — 10230 | — 4200 | — 3600 | — 460  | — 1530 | — 720  | 400   |
| 75 <sup>0</sup>  | 16760   | — 160  | — 10810 | — 3200 | — 4060 | — 860  | — 1690 | — 850  | 270   |
| 80 <sup>0</sup>  | 10430   | — 10   | — 11040 | — 2040 | — 4360 | — 1220 | — 1850 | — 1040 | 170   |
| 85 <sup>0</sup>  | 4050    | 340    | — 11280 | — 1110 | — 4670 | — 1440 | — 1980 | — 990  | 10    |
| 90 <sup>0</sup>  | — 2250  | 860    | — 11660 | — 340  | — 4530 | — 1460 | — 2260 | — 710  | — 70  |
| 95 <sup>0</sup>  | — 8220  | 1820   | — 12280 | 170    | — 4280 | — 1250 | — 2480 | — 490  | — 140 |
| 100 <sup>0</sup> | — 13770 | 3180   | — 12810 | 700    | — 4200 | — 1090 | — 2440 | — 350  | — 150 |
| 105 <sup>0</sup> | — 19050 | 5060   | — 13450 | 1220   | — 3780 | — 1000 | — 2360 | — 60   | 20    |
| 110 <sup>0</sup> | — 24030 | 7380   | — 13850 | 1400   | — 3200 | — 1230 | — 2220 | 140    | 20    |
| 115 <sup>0</sup> | — 28430 | 9560   | — 13590 | 1390   | — 2840 | — 1630 | — 2170 | 450    | 60    |
| 120 <sup>0</sup> | — 32450 | 11520  | — 13180 | 1310   | — 2450 | — 1690 | — 2240 | 380    | 290   |
| 125 <sup>0</sup> | — 35980 | 12820  | — 12130 | 1360   | — 2100 | — 1560 | — 2240 | 150    | 510   |
| 130 <sup>0</sup> | — 39380 | 13870  | — 11150 | 1590   | — 1680 | — 1650 | — 2030 | — 180  | 410   |
| 135 <sup>0</sup> | — 43030 | 14800  | — 10680 | 2100   | — 350  | — 2360 | — 2200 | 240    | 90    |
| 140 <sup>0</sup> | — 46370 | 15220  | — 9140  | 2260   | — 60   | — 2360 | — 2370 | 70     | 280   |
| 145 <sup>0</sup> | — 49030 | 14830  | — 6330  | 2020   | — 950  | — 2000 | — 1730 | — 320  | 200   |
| 150 <sup>0</sup> | — 52210 | 14780  | — 3710  | 2120   | — 2160 | — 1920 | — 700  | — 390  | — 170 |

## VII. Koeffizienten der zur Darstellung der Kraftkomponenten dienenden Reihen.

|         | $\alpha X \sin v$ |           |           |           | $\beta Y \sin v$ |          |          |          | $\gamma Z$ |
|---------|-------------------|-----------|-----------|-----------|------------------|----------|----------|----------|------------|
|         | I                 | II        | III       | IV        | I                | II       | III      | IV       |            |
| $p_0^0$ | 21093,3           | 21255,0   | 21278,8   | 21278,8   | 0                | — 19,7   | 0        | — 50,0   | 0          |
| $p_0^1$ | 363,6             | 323,0     | 361,1     | 361,1     | 0                | 139,4    | 0        | 66,7     | 36388,2    |
| $p_0^2$ | — 10152,0         | — 10281,4 | — 10234,7 | — 10234,7 | 0                | 93,4     | 0        | 34,1     | 701,4      |
| $p_0^3$ | — 881,7           | — 980,1   | — 932,8   | — 932,8   | 0                | 39,7     | 0        | — 37,5   | — 1412,1   |
| $p_0^4$ | 682,7             | 649,4     | 695,3     | 695,3     | 0                | 49,2     | 0        | — 9,1    | — 1272,6   |
| $p_0^5$ | 493,4             | 494,7     | 534,8     | 534,8     | 0                | 118,1    | 0        | — 4,8    | 291,4      |
| $p_0^6$ | — 122,3           | — 167,6   | — 132,9   | — 132,9   | 0                | 44,2     | 0        | 0,2      | — 40,0     |
| $p_0^7$ | 17,3              | — 7,9     | 17,7      | 17,7      |                  |          |          |          |            |
| $p_1^1$ | — 1724,7          | — 1932,3  | — 1831,9  | — 1920,9  | — 3456,5         | — 3417,2 | 3414,4   | — 3421,2 | 2847,4     |
| $q_1^1$ | 433,8             | 436,1     | 431,1     | 438,4     | — 1430,4         | — 1279,8 | — 1294,3 | — 1276,9 | — 6880,6   |
| $p_1^2$ | 272,1             | 270,4     | 268,6     | 258,4     | 323,3            | 327,2    | 321,3    | 329,5    | — 3840,6   |
| $q_1^2$ | 1759,1            | 1752,0    | 1737,9    | 1735,5    | 1285,5           | 1272,1   | 1365,4   | 1260,9   | 965,9      |
| $p_1^3$ | 784,1             | 752,1     | 814,7     | 788,5     | 111,6            | 145,3    | 110,3    | 131,6    | 1899,7     |
| $q_1^3$ | — 545,9           | — 449,5   | — 457,4   | — 442,0   | — 476,8          | — 505,5  | — 443,1  | — 495,5  | 444,5      |
| $p_1^4$ | — 997,7           | — 899,9   | — 956,1   | — 924,4   | — 97,9           | — 125,6  | — 61,7   | — 120,8  | — 908,8    |
| $q_1^4$ | 91,0              | 162,5     | 112,7     | 128,7     | 182,5            | 189,1    | 201,2    | 166,1    | — 483,4    |
| $p_1^5$ | 293,8             | 172,0     | 274,7     | 226,9     | 86,1             | 91,2     | 92,8     | 61,3     | — 606,7    |
| $q_1^5$ | 90,9              | — 1,3     | 16,2      | 10,1      | 101,5            | 147,9    | 104,1    | 169,7    | 514,6      |
| $p_1^6$ | 251,1             | 313,4     | 257,5     | 273,9     | — 28,9           | — 14,5   | — 30,4   | — 6,8    | — 132,0    |
| $q_1^6$ | — 212,9           | — 167,0   | — 229,6   | — 221,3   | 18,9             | — 1,7    | 35,1     | — 38,7   | — 201,7    |
| $p_1^7$ | 56,3              | — 13,9    | 104,5     | 54,6      |                  |          |          |          |            |
| $q_1^7$ | 86,1              | 81,4      | 90,5      | 95,6      |                  |          |          |          |            |

$\alpha X \sin v$  $\beta Y \sin v$  $\gamma Z$ 

|         | I       | II      | III     | IV      | I        | II       | III      | IV       |          |
|---------|---------|---------|---------|---------|----------|----------|----------|----------|----------|
| $p_2^2$ | — 831,8 | — 784,3 | — 792,1 | 782,7   | — 1333,1 | — 1246,5 | — 1257,4 | — 1246,8 | — 959,3  |
| $q_2^2$ | — 20,5  | — 54,2  | — 11,3  | — 54,1  | 642,8    | 481,8    | 494,6    | 482,8    | — 1989,5 |
| $p_2^3$ | — 106,1 | — 174,9 | — 203,1 | — 179,3 | — 27,2   | 22,5     | — 15,0   | 22,7     | — 2190,9 |
| $q_2^3$ | 662,6   | 607,0   | 582,6   | 605,7   | 1100,4   | 1054,9   | 1047,8   | 1051,5   | — 54,1   |
| $p_2^4$ | 531,0   | 387,0   | 393,1   | 395,5   | 145,4    | 96,2     | 8,4      | 94,6     | — 796,6  |
| $q_2^4$ | 61,5    | 49,1    | 33,6    | 49,5    | 320,0    | 366,9    | 9357,4   | 372,4    | 362,1    |
| $p_2^5$ | 374,7   | 385,5   | 361,3   | 372,4   | 31,6     | — 2,1    | 17,2     | — 1,3    | — 409,6  |
| $q_2^5$ | — 170,4 | — 109,9 | — 136,7 | — 113,8 | 137,1    | 233,3    | 212,0    | 215,6    | 94,5     |
| $p_2^6$ | 162,1   | 221,4   | 250,7   | 252,1   | — 22,0   | — 57,8   | — 27,8   | — 63,7   | 168,4    |
| $q_2^6$ | — 37,4  | 20,0    | — 20,3  | — 18,6  | — 48,3   | — 21,7   | — 19,4   | — 2,0    | — 76,7   |
| $p_2^7$ | — 69,6  | 13,9    | — 28,0  | — 20,7  |          |          |          |          |          |
| $q_2^7$ | 31,7    | 62,4    | 40,1    | 52,0    |          |          |          |          |          |
| $p_3^3$ | 173,0   | 72,6    | 158,9   | 70,7    | — 821,7  | — 749,3  | — 740,5  | — 749,2  | — 582,5  |
| $q_3^3$ | 144,4   | 166,3   | 119,0   | 165,6   | 439,2    | 516,0    | 506,3    | 517,6    | — 1089,4 |
| $p_3^4$ | 134,4   | 129,9   | 150,8   | 125,2   | 260,0    | 204,5    | 214,2    | 202,3    | 516,5    |
| $q_3^4$ | 240,7   | 226,1   | 246,1   | 226,4   | — 311,4  | — 317,5  | — 286,0  | — 311,6  | 431,2    |
| $p_3^5$ | 17,8    | — 70,4  | — 50,3  | — 84,6  | — 41,2   | 11,1     | — 0,9    | 12,2     | — 29,6   |
| $q_3^5$ | — 59,9  | — 51,6  | — 65,2  | — 57,0  | 14,9     | — 13,2   | 22,4     | 5,5      | — 82,0   |
| $p_3^6$ | 10,8    | 48,6    | 16,2    | 14,3    | 78,3     | 32,8     | 49,0     | 16,7     | 423,3    |
| $q_3^6$ | 29,8    | — 2,9   | 0,7     | — 0,9   | — 182,2  | — 123,5  | — 101,6  | — 80,9   | 182,0    |
| $p_3^7$ | — 165,0 | 5,8     | 92,0    | — 68,6  |          |          |          |          |          |
| $q_3^7$ | — 70,9  | — 0,4   | — 44,4  | — 28,5  |          |          |          |          |          |
| $p_4^4$ | — 26,9  | 83,9    | 44,6    | 84,3    | 91,7     | 273,9    | 239,3    | 275,0    | — 189,5  |
| $q_4^4$ | 35,1    | 45,8    | 48,1    | 42,5    | 152,5    | 160,9    | 181,9    | 160,0    | 114,0    |
| $p_4^5$ | 99,0    | 104,2   | 42,4    | 107,1   | 77,6     | 129,5    | 106,3    | 108,0    | — 88,9   |
| $q_4^5$ | 47,9    | — 17,4  | — 100,3 | — 13,9  | 59,6     | — 81,0   | — 98,7   | — 83,8   | 115,8    |
| $p_4^6$ | 27,8    | — 51,2  | — 46,1  | — 44,9  | 115,5    | — 107,3  | — 42,9   | — 91,1   | 141,2    |
| $q_4^6$ | — 36,3  | — 1,0   | — 49,7  | — 49,7  | — 81,1   | 67,8     | 19,1     | 54,4     | 201,2    |
| $p_4^7$ | — 50,0  | — 11,6  | 11,8    | 14,7    |          |          |          |          |          |
| $q_4^7$ | — 71,3  | — 1,2   | 26,5    | 30,5    |          |          |          |          |          |



XIII a. Differenzen der nach den 4 Hypothesen I, II, III, IV der Tabelle VII berechneten Werte von  $k_1$  und  $K_1$  mit den beobachteten.<sup>1)</sup>

| $n$              | $k_1$ |       |       |       | $K_1$ |       |       |       |
|------------------|-------|-------|-------|-------|-------|-------|-------|-------|
|                  | I     | II    | III   | IV    | I     | II    | III   | IV    |
| 30 <sup>0</sup>  | 59    | 418   | 9     | 291   | 650   | 165   | 540   | 403   |
| 35 <sup>0</sup>  | — 94  | 112   | — 15  | 131   | 388   | — 29  | 180   | 91    |
| 40 <sup>0</sup>  | — 266 | — 87  | — 88  | — 5   | 228   | — 121 | — 43  | — 96  |
| 45 <sup>0</sup>  | — 341 | — 139 | — 144 | — 62  | 185   | — 97  | — 107 | — 137 |
| 50 <sup>0</sup>  | — 361 | — 92  | — 182 | — 60  | 178   | — 37  | — 91  | — 108 |
| 55 <sup>0</sup>  | — 406 | — 85  | — 254 | — 78  | 253   | 108   | 47    | 37    |
| 60 <sup>0</sup>  | — 459 | — 40  | — 320 | — 100 | 129   | 59    | 17    | 11    |
| 65 <sup>0</sup>  | — 487 | — 39  | — 335 | — 95  | 34    | 42    | 30    | 30    |
| 70 <sup>0</sup>  | — 491 | — 27  | — 298 | — 67  | — 37  | 53    | 69    | 76    |
| 75 <sup>0</sup>  | — 475 | — 27  | — 224 | — 23  | — 206 | — 38  | — 6   | 10    |
| 80 <sup>0</sup>  | — 335 | 68    | — 46  | 114   | — 381 | — 147 | — 117 | — 93  |
| 85 <sup>0</sup>  | — 291 | 109   | 53    | 179   | — 345 | — 66  | — 55  | — 25  |
| 90 <sup>0</sup>  | — 342 | 48    | 0     | 109   | — 262 | 30    | 13    | 43    |
| 95 <sup>0</sup>  | — 337 | 52    | — 35  | 74    | — 167 | 99    | 54    | 77    |
| 100 <sup>0</sup> | — 325 | 55    | — 98  | 25    | — 132 | 65    | 5     | 14    |
| 105 <sup>0</sup> | — 417 | — 67  | — 281 | — 144 | — 88  | — 2   | — 54  | — 65  |
| 110 <sup>0</sup> | — 367 | — 81  | — 313 | — 175 | 99    | 44    | 26    | — 7   |
| 115 <sup>0</sup> | — 139 | 37    | — 137 | — 21  | 161   | — 48  | — 9   | — 63  |
| 120 <sup>0</sup> | — 30  | 37    | — 34  | 38    | 264   | — 86  | 20    | — 50  |
| 125 <sup>0</sup> | — 11  | — 75  | 26    | 46    | 346   | — 107 | 56    | — 21  |
| 130 <sup>0</sup> | — 80  | — 144 | 38    | 21    | 498   | 9     | 194   | 121   |
| 135 <sup>0</sup> | — 198 | — 164 | 15    | 9     | 578   | 140   | 292   | 232   |
| 140 <sup>0</sup> | — 471 | — 161 | — 174 | — 91  | 440   | 151   | 196   | 159   |
| 145 <sup>0</sup> | — 659 | 134   | — 317 | — 44  | 2     | — 37  | — 181 | — 189 |
| 150 <sup>0</sup> | — 996 | 480   | — 665 | — 99  | — 428 | — 133 | — 542 | — 517 |

XIII b. Differenzen der nach den 4 Hypothesen I, II, III, IV der Tabelle VII berechneten Werte von  $l_1$  und  $L_1$  mit den beobachteten.

| $n$              | $l_1$ |      |       |      | $L_1$ |      |       |       |
|------------------|-------|------|-------|------|-------|------|-------|-------|
|                  | I     | II   | III   | IV   | I     | II   | III   | IV    |
| 30 <sup>0</sup>  | 224   | 93   | — 20  | 213  | 234   | — 16 | — 543 | 66    |
| 35 <sup>0</sup>  | 59    | — 43 | — 129 | 33   | 234   | 16   | — 439 | 29    |
| 40 <sup>0</sup>  | 17    | — 68 | — 118 | — 33 | 185   | 1    | 336   | — 30  |
| 45 <sup>0</sup>  | 73    | — 6  | — 15  | — 7  | 161   | 6    | — 344 | — 42  |
| 50 <sup>0</sup>  | 133   | 50   | 84    | 22   | 146   | 11   | — 299 | — 31  |
| 55 <sup>0</sup>  | 131   | 40   | 111   | — 6  | 132   | 5    | — 267 | — 17  |
| 60 <sup>0</sup>  | 125   | 23   | 121   | — 29 | 134   | 0    | — 229 | 4     |
| 65 <sup>0</sup>  | 122   | 15   | 124   | — 34 | 163   | 6    | — 171 | 32    |
| 70 <sup>0</sup>  | 132   | 28   | 129   | — 10 | 175   | — 21 | — 130 | 18    |
| 75 <sup>0</sup>  | 111   | 20   | 95    | — 2  | 228   | — 17 | — 49  | 21    |
| 80 <sup>0</sup>  | 84    | 14   | 47    | 10   | 287   | — 11 | — 41  | 13    |
| 85 <sup>0</sup>  | 25    | — 15 | — 36  | — 5  | 405   | 29   | 159   | 30    |
| 90 <sup>0</sup>  | 0     | — 8  | — 86  | 11   | 406   | 25   | 221   | 1     |
| 95 <sup>0</sup>  | — 11  | 12   | — 118 | 31   | 390   | 22   | 263   | — 20  |
| 100 <sup>0</sup> | — 48  | 3    | — 172 | 7    | 356   | — 35 | 301   | — 83  |
| 105 <sup>0</sup> | — 31  | 22   | — 166 | 16   | 311   | — 51 | 189   | — 88  |
| 110 <sup>0</sup> | — 24  | 24   | — 160 | — 4  | 301   | — 11 | 185   | — 22  |
| 115 <sup>0</sup> | 9     | 33   | — 122 | — 16 | 272   | 22   | 155   | 47    |
| 120 <sup>0</sup> | 45    | 31   | — 70  | — 33 | 235   | 48   | 111   | 109   |
| 125 <sup>0</sup> | 107   | 43   | 14    | — 25 | 163   | 27   | 33    | 112   |
| 130 <sup>0</sup> | 138   | 17   | 73    | — 37 | 95    | — 12 | — 35  | 70    |
| 135 <sup>0</sup> | 158   | — 20 | 124   | — 40 | 75    | — 38 | — 46  | 5     |
| 140 <sup>0</sup> | 210   | — 23 | 209   | 14   | 133   | — 23 | 34    | — 65  |
| 145 <sup>0</sup> | 290   | 11   | 321   | 125  | 236   | — 4  | 174   | — 175 |
| 150 <sup>0</sup> | 348   | 32   | 409   | 242  | 397   | — 42 | 387   | — 299 |

1) Um für alle folgenden Tabellen eine zweckmässige Anordnung zu gewinnen, habe ich Tabelle XIII an dieser Stelle, an der sie übrigens auch ihrem Inhalte nach allenfalls stehen kann, eingeschoben. Eine Aenderung der Numerierung war leider nicht mehr möglich, da der Druck des Textes abgeschlossen war.

## VIII. Endgültig gewählte Koeffizienten der Reihen zur Darstellung von

$$\alpha X \sin v, \beta Y \sin v, \gamma Z.$$

 $\alpha X \sin v$ 

| $m; n:$ | 0        | 1                  | 2                 | 3               | 4              | 5           | 6           | 7          |
|---------|----------|--------------------|-------------------|-----------------|----------------|-------------|-------------|------------|
| 0       | 21280,69 | 360,49             | —10235            | —933            | 695            | 535         | —133        | 18         |
| 1       |          | —1920,01<br>437,63 | 259<br>1736       | 789<br>—442     | —924<br>128    | 227<br>10   | 274<br>—221 | 55<br>96   |
| 2       |          |                    | —781,26<br>—55,56 | —180<br>606     | 396<br>50      | 373<br>—113 | 252<br>—19  | —21<br>52  |
| 3       |          |                    |                   | 71,12<br>166,22 | 125<br>227     | —85<br>—57  | 14<br>—1    | —68<br>—28 |
| 4       |          |                    |                   |                 | 84,21<br>41,60 | 107<br>—14  | —45<br>—50  | 15<br>31   |

 $\beta Y \sin v$ 

| $m; n:$ | 0      | 1                    | 2                  | 3                 | 4                | 5          | 6         |
|---------|--------|----------------------|--------------------|-------------------|------------------|------------|-----------|
| 0       | —49,03 | 66,10                | 34                 | —37               | —9               | —5         | 0         |
| 1       |        | —3420,98<br>—1276,66 | 329<br>1261        | 132<br>—495       | —121<br>166      | 61<br>170  | —7<br>—38 |
| 2       |        |                      | —1247,79<br>482,55 | 23<br>1051        | 94<br>372        | —1<br>216  | —64<br>—2 |
| 3       |        |                      |                    | —748,11<br>516,70 | 202<br>—312      | 12<br>5    | 16<br>—80 |
| 4       |        |                      |                    |                   | 274,08<br>160,20 | 109<br>—84 | —92<br>55 |

 $\gamma Z$ 

| $m; n:$ | 0 | 1             | 2             | 3             | 4            | 5           | 6            |
|---------|---|---------------|---------------|---------------|--------------|-------------|--------------|
| 0       | 0 | 36388         | 701           | —1412         | —1273        | 291         | —40          |
| 1       |   | 2847<br>—6881 | —3841<br>966  | 1900<br>445   | —909<br>—483 | —607<br>515 | —132<br>—202 |
| 2       |   |               | —959<br>—1990 | —2191<br>—54  | —797<br>362  | —410<br>95  | 168<br>—77   |
| 3       |   |               |               | —583<br>—1089 | 517<br>431   | —30<br>—82  | 423<br>182   |
| 4       |   |               |               |               | —190<br>114  | —89<br>116  | 141<br>201   |

# IX. Koeffizienten der Reihen zur Darstellung von $U, W$ und $V: b$ .

$$(b = 6,356 \cdot 10^8 \text{ cm})$$

|         |   | $U_0$     |         |         |         |        |        |
|---------|---|-----------|---------|---------|---------|--------|--------|
| $m; n:$ | 0 | 1         | 2       | 3       | 4       | 5      | 6      |
| 0       | 0 | — 18429,6 | — 232,7 | 354,0   | 276,6   | — 53,0 | 6,0    |
| 1       |   | — 1164,1  | 1202,1  | — 407,7 | 147,8   | 110,8  | 18,5   |
|         |   | 3484,7    | — 304,6 | — 92,9  | 61,8    | — 89,3 | 32,3   |
| 2       |   |           | 308,6   | 527,3   | 189,4   | 106,5  | — 7,3  |
|         |   |           | 718,2   | 21,2    | — 28,9  | — 8,0  | 18,0   |
| 3       |   |           |         | 140,5   | — 100,2 | 6,4    | — 25,0 |
|         |   |           |         | 225,9   | — 54,9  | — 0,5  | — 10,3 |
| 4       |   |           |         |         | 101,9   | — 24,1 | 6,1    |
|         |   |           |         |         | 15,7    | — 26,7 | 12,6   |

$$U = U_0 + II_1 \cdot (-532,0 \cos \lambda + 50,1 \sin \lambda) + II_2 \cdot (30,9 \cos 2\lambda - 45,4 \sin 2\lambda) + \\ II_3 \cdot (-200,5 \cos 3\lambda + 156,2 \sin 3\lambda) + II_4 \cdot (90,2 \cos 4\lambda - 15,0 \sin 4\lambda).$$

|         |   | $W_0$     |         |         |         |        |        |
|---------|---|-----------|---------|---------|---------|--------|--------|
| $m; n:$ | 0 | 1         | 2       | 3       | 4       | 5      | 6      |
| 0       | 0 | — 18429,6 | — 232,7 | 354,0   | 276,6   | — 53,0 | 6,0    |
| 1       |   | — 1276,7  | 1261,0  | — 495,0 | 166,0   | 170,0  | — 38,0 |
|         |   | 3421,0    | — 329,0 | — 132,0 | 121,0   | — 61,0 | 7,0    |
| 2       |   |           | 241,3   | 525,5   | 186,0   | 108,0  | — 1,0  |
|         |   |           | 623,9   | — 11,5  | — 47,0  | 0,5    | 32,0   |
| 3       |   |           |         | 172,2   | — 104,0 | 1,7    | — 26,7 |
|         |   |           |         | 249,4   | — 67,3  | — 4,0  | — 5,3  |
| 4       |   |           |         |         | 40,1    | — 21,0 | 13,8   |
|         |   |           |         |         | — 68,5  | — 27,3 | 23,0   |

$$W = W_0 - \lambda (-49,03 + 66,10 R_0^1 + 34 R_0^2 - 37 R_0^3 - 9 R_0^4 - 5 R_0^5)$$

|         |   | $V: b$    |         |         |         |        |        |
|---------|---|-----------|---------|---------|---------|--------|--------|
| $m; n:$ | 0 | 1         | 2       | 3       | 4       | 5      | 6      |
| 0       | 0 | — 18429,6 | — 232,7 | 354,0   | 276,6   | — 53,0 | 6,0    |
| 1       |   | — 1220,4  | 1231,6  | — 451,3 | 156,9   | 140,4  | — 9,8  |
|         |   | 3452,9    | — 316,8 | — 112,4 | 91,4    | — 75,2 | 19,6   |
| 2       |   |           | 274,9   | 526,4   | 187,7   | 107,3  | — 4,1  |
|         |   |           | 671,1   | 4,9     | — 38,0  | — 3,8  | 25,0   |
| 3       |   |           |         | 156,4   | — 102,1 | 4,1    | — 25,8 |
|         |   |           |         | 237,6   | — 61,1  | — 2,2  | — 7,8  |
| 4       |   |           |         |         | 71,0    | — 22,5 | 9,9    |
|         |   |           |         |         | — 26,4  | — 27,0 | 17,8   |



## X. Koeffizienten der Reihen zur Darstellung von

$$V_i : b, \quad V_a : b \quad \text{und} \quad a \beta b i.$$

$$(b = 6,356 \cdot 10^8 \text{ cm})$$

$$V_i : b$$

| $m; n:$ | 0 | 1         | 2       | 3       | 4       | 5      | 6      |
|---------|---|-----------|---------|---------|---------|--------|--------|
| 0       | 0 | — 18321,5 | — 233,8 | 354,2   | 264,9   | — 50,6 | 5,9    |
| 1       |   | — 1360,4  | 1264,0  | — 465,9 | 171,1   | 119,2  | 5,7    |
|         |   | 3455,4    | — 320,7 | — 112,0 | 94,5    | — 81,2 | 24,6   |
| 2       |   |           | 302,8   | 540,0   | 172,4   | 86,2   | — 14,9 |
|         |   |           | 668,5   | 9,9     | — 57,3  | — 10,4 | 17,5   |
| 3       |   |           |         | 150,8   | — 103,1 | 4,6    | — 44,6 |
|         |   |           |         | 258,3   | — 75,2  | 6,5    | — 17,7 |
| 4       |   |           |         |         | 52,8    | — 2,1  | — 6,3  |
|         |   |           |         |         | — 24,5  | — 22,9 | — 7,3  |

$$V_a : b$$

| $m; n:$ | 0 | 1       | 2      | 3      | 4      | 5      | 6      |
|---------|---|---------|--------|--------|--------|--------|--------|
| 0       | 0 | — 108,1 | 1,1    | — 0,2  | 11,7   | — 2,4  | 0,1    |
| 1       |   | 140,0   | — 32,4 | 14,6   | — 14,2 | 21,2   | — 15,5 |
|         |   | — 2,5   | 3,9    | — 0,4  | — 3,1  | 6,0    | — 5,0  |
| 2       |   |         | — 27,9 | — 13,6 | 15,1   | 21,1   | 10,8   |
|         |   |         | 2,6    | — 5,0  | 19,3   | 6,6    | 7,5    |
| 3       |   |         |        | 5,6    | 1,0    | — 0,5  | 18,8   |
|         |   |         |        | — 20,7 | 14,1   | — 8,7  | 9,9    |
| 4       |   |         |        |        | 18,2   | — 20,4 | 16,2   |
|         |   |         |        |        | — 1,9  | — 4,1  | 25,1   |

$$a \beta b i$$

| $m; n:$ | 0 | 1      | 2      | 3      | 4      | 5      |
|---------|---|--------|--------|--------|--------|--------|
| 0       | 0 | 6,8    | — 20,4 | — 5,7  | — 4,0  | 0,0    |
| 1       |   | — 3,8  | — 2,9  | — 15,6 | — 22,9 | 24,4   |
|         |   | — 33,3 | 3,3    | — 39,7 | 47,9   | — 54,5 |
| 2       |   |        | 12,3   | — 16,1 | — 14,7 | — 28,2 |
|         |   |        | 2,9    | 14,2   | 2,5    | 12,7   |
| 3       |   |        |        | — 5,7  | 3,5    | 5,5    |
|         |   |        |        | — 9,5  | — 4,7  | — 1,8  |
| 4       |   |        |        |        | — 0,7  | — 13,3 |
|         |   |        |        |        | 4,1    | 9,8    |

8\*

XI a. Berechnete Werte der Koeffizienten  $k$  und  $K$  in der Entwicklung von

| $X.$             |         |          |          |          |          |         |         |         |         |
|------------------|---------|----------|----------|----------|----------|---------|---------|---------|---------|
| $n$              | $k_0$   | $k_1$    | $K_1$    | $k_2$    | $K_2$    | $k_3$   | $K_3$   | $k_4$   | $K_4$   |
| 0 <sup>0</sup>   | 0,0     | 2579,5   | 4257,5   | 0,0      | 0,0      | 0,0     | 0,0     | 0,0     | 0,0     |
| 5 <sup>0</sup>   | 1907,5  | 2371,6   | 4273,5   | 1170,3   | 260,8    | — 21,7  | — 2,2   | 0,5     | 0,1     |
| 10 <sup>0</sup>  | 3870,8  | 1783,7   | 4322,1   | 2202,2   | 501,1    | — 80,2  | — 6,1   | 3,6     | 1,0     |
| 15 <sup>0</sup>  | 5939,3  | 915,3    | 4403,6   | 2975,8   | 705,4    | — 158,1 | — 4,9   | 11,7    | 2,8     |
| 20 <sup>0</sup>  | 8149,4  | — 89,2   | 4515,1   | 3404,8   | 866,9    | — 231,2 | 10,6    | 26,2    | 4,7     |
| 25 <sup>0</sup>  | 10520,1 | — 1070,0 | 4646,4   | 3446,0   | 988,1    | — 275,3 | 49,0    | 47,4    | 5,0     |
| 30 <sup>0</sup>  | 13049,1 | — 1881,4 | 4777,4   | 3107,5   | 1079,2   | — 272,2 | 115,8   | 74,9    | 1,9     |
| 35 <sup>0</sup>  | 15712,4 | — 2420,5 | 4878,9   | 2442,3   | 1153,8   | — 214,8 | 210,9   | 107,6   | — 6,2   |
| 40 <sup>0</sup>  | 18463,1 | — 2645,2 | 4916,4   | 1541,5   | 1223,0   | — 108,7 | 328,2   | 143,8   | — 19,3  |
| 45 <sup>0</sup>  | 21235,5 | — 2577,7 | 4856,9   | 519,8    | 1291,2   | 29,2    | 456,1   | 181,9   | — 35,9  |
| 50 <sup>0</sup>  | 23947,8 | — 2299,6 | 4677,6   | — 500,8  | 1352,8   | 174,9   | 579,7   | 220,0   | — 52,1  |
| 55 <sup>0</sup>  | 26508,5 | — 1931,9 | 4373,0   | — 1408,6 | 1392,2   | 303,2   | 683,5   | 256,7   | — 63,1  |
| 60 <sup>0</sup>  | 28822,6 | — 1609,6 | 3958,7   | — 2116,6 | 1387,2   | 393,8   | 754,2   | 289,9   | — 63,4  |
| 65 <sup>0</sup>  | 30799,8 | — 1454,8 | 3470,1   | — 2573,2 | 1314,8   | 435,6   | 783,6   | 317,4   | — 48,9  |
| 70 <sup>0</sup>  | 32359,8 | — 1552,7 | 2954,5   | — 2766,0 | 1157,4   | 428,7   | 769,4   | 336,6   | — 17,8  |
| 75 <sup>0</sup>  | 33444,6 | — 1937,0 | 2460,2   | — 2720,4 | 909,0    | 383,5   | 714,9   | 344,1   | — 27,9  |
| 80 <sup>0</sup>  | 34019,9 | — 2584,2 | 2023,1   | — 2490,7 | 578,7    | 316,3   | 628,2   | 336,7   | — 82,7  |
| 85 <sup>0</sup>  | 34081,1 | — 3419,2 | 1655,0   | — 2148,5 | 190,6    | 244,6   | 519,4   | 311,5   | — 138,2 |
| 90 <sup>0</sup>  | 33655,5 | — 4329,3 | 1337,5   | — 1768,7 | — 219,6  | 181,8   | 398,5   | 266,8   | — 184,4 |
| 95 <sup>0</sup>  | 32799,6 | — 5184,0 | 1023,3   | — 1415,4 | — 611,0  | 133,4   | 273,7   | 202,9   | — 211,8 |
| 100 <sup>0</sup> | 31594,0 | — 5855,2 | 645,7    | — 1132,0 | — 945,3  | 95,8    | 150,0   | 122,4   | — 213,5 |
| 105 <sup>0</sup> | 30135,1 | — 6236,2 | 134,9    | — 935,3  | — 1194,4 | 58,0    | 29,6    | 30,8    | — 187,1 |
| 110 <sup>0</sup> | 28524,0 | — 6254,6 | — 562,6  | — 816,3  | — 1345,3 | 5,7     | — 87,3  | — 64,4  | — 135,0 |
| 115 <sup>0</sup> | 26853,6 | — 5878,8 | — 1466,5 | — 745,0  | — 1401,9 | — 73,2  | — 200,5 | — 154,0 | — 64,5  |
| 120 <sup>0</sup> | 25199,7 | — 5117,9 | — 2550,2 | — 680,7  | — 1383,1 | — 184,1 | — 308,1 | — 229,1 | — 13,6  |
| 125 <sup>0</sup> | 23600,7 | — 4015,5 | — 3739,4 | — 583,4  | — 1316,6 | — 322,0 | — 405,9 | — 282,1 | — 87,0  |
| 130 <sup>0</sup> | 22072,9 | — 2641,2 | — 4920,8 | — 424,8  | — 1232,2 | — 471,5 | — 486,9 | — 307,8 | — 144,9 |
| 135 <sup>0</sup> | 20589,2 | — 1079,1 | — 5962,4 | — 196,1  | — 1154,0 | — 609,3 | — 542,7 | — 305,4 | — 179,5 |
| 140 <sup>0</sup> | 19095,0 | 581,4    | — 6739,3 | 88,4     | — 1094,6 | — 709,6 | — 505,2 | — 277,7 | — 187,9 |
| 145 <sup>0</sup> | 17516,2 | 2253,6   | — 7161,0 | 393,8    | — 1053,1 | — 750,6 | — 549,1 | — 231,0 | — 172,5 |
| 150 <sup>0</sup> | 15772,7 | 3858,8   | — 7192,8 | 672,4    | — 1016,2 | — 721,0 | — 494,2 | — 174,4 | — 139,8 |
| 155 <sup>0</sup> | 13794,3 | 5328,6   | — 6867,4 | 872,9    | — 963,1  | — 623,2 | — 406,7 | — 117,1 | — 98,9  |
| 160 <sup>0</sup> | 11534,1 | 6606,4   | — 6281,0 | 953,7    | — 872,3  | — 474,7 | — 298,7 | — 67,5  | — 59,3  |
| 165 <sup>0</sup> | 8980,1  | 7646,5   | — 5577,3 | 891,8    | — 728,3  | — 304,9 | — 186,9 | — 31,2  | — 28,2  |
| 170 <sup>0</sup> | 6158,6  | 8414,2   | — 4918,7 | 689,6    | — 526,9  | — 148,8 | — 89,6  | — 9,9   | — 9,1   |
| 175 <sup>0</sup> | 3134,1  | 8884,6   | — 4453,9 | 375,8    | — 277,2  | — 39,3  | — 23,4  | — 1,3   | — 1,2   |
| 180 <sup>0</sup> | 0,0     | 9043,1   | — 4286,5 | 0,0      | 0,0      | 0,0     | 0,0     | 0,0     | 0,0     |

XI b. Berechnete Werte der Koeffizienten  $l$  und  $L$  in der Entwicklung von

| $Y.$            |        |          |          |          |        |          |         |       |       |
|-----------------|--------|----------|----------|----------|--------|----------|---------|-------|-------|
| $n$             | $l_0$  | $l_1$    | $L_1$    | $l_2$    | $L_2$  | $l_3$    | $L_3$   | $l_4$ | $L_4$ |
| 0 <sup>0</sup>  | 0,0    | — 4257,5 | 2579,5   | 0,0      | 0,0    | 0,0      | 0,0     | 0,0   | 0,0   |
| 5 <sup>0</sup>  | 33,0   | — 4267,4 | 2530,4   | — 261,5  | 1182,9 | 2,3      | — 21,9  | — 0,1 | 0,6   |
| 10 <sup>0</sup> | 64,0   | — 4296,2 | 2386,0   | — 506,2  | 2300,7 | 7,9      | — 83,5  | — 1,0 | 3,6   |
| 15 <sup>0</sup> | 91,3   | — 4342,8 | 2155,9   | — 720,5  | 3293,8 | 13,5     | — 173,6 | — 2,3 | 11,4  |
| 20 <sup>0</sup> | 113,3  | — 4404,6 | 1855,0   | — 896,5  | 4111,7 | 13,8     | — 275,5 | — 2,4 | 24,8  |
| 25 <sup>0</sup> | 129,0  | — 4478,9 | 1503,2   | — 1033,1 | 4719,1 | 3,1      | — 369,9 | 1,8   | 43,3  |
| 30 <sup>0</sup> | 137,4  | — 4562,5 | 1123,7   | — 1136,9 | 5095,7 | — 24,8   | — 438,1 | 15,1  | 65,2  |
| 35 <sup>0</sup> | 138,6  | — 4652,6 | 741,4    | — 1219,8 | 5238,9 | 74,7     | — 464,7 | 42,5  | 87,9  |
| 40 <sup>0</sup> | 132,6  | — 4746,7 | 380,4    | — 1297,2 | 5161,7 | — 149,7  | — 440,4 | 88,7  | 108,5 |
| 45 <sup>0</sup> | 120,1  | — 4843,5 | 61,9     | — 1384,8 | 4891,7 | — 251,0  | — 362,8 | 156,4 | 124,5 |
| 50 <sup>0</sup> | 102,2  | — 4942,4 | — 198,6  | — 1494,9 | 4466,5 | — 377,0  | — 236,7 | 245,6 | 134,6 |
| 55 <sup>0</sup> | 79,9   | — 5044,4 | — 393,3  | — 1634,4 | 3930,8 | — 523,9  | — 72,3  | 352,5 | 138,9 |
| 60 <sup>0</sup> | 54,6   | — 5151,2 | — 523,8  | — 1802,7 | 3330,8 | — 685,8  | 115,9   | 469,8 | 139,2 |
| 65 <sup>0</sup> | 27,7   | — 5265,8 | — 601,6  | — 1991,9 | 2710,6 | — 856,1  | 312,4   | 587,0 | 138,7 |
| 70 <sup>0</sup> | 0,2    | — 5390,4 | — 647,7  | — 2187,5 | 2108,2 | — 1027,0 | 503,4   | 691,9 | 141,7 |
| 75 <sup>0</sup> | — 26,6 | — 5528,1 | — 690,5  | — 2371,0 | 1552,9 | — 1191,2 | 678,2   | 771,8 | 152,6 |
| 80 <sup>0</sup> | — 52,1 | — 5679,9 | — 763,4  | — 2523,0 | 1063,7 | — 1342,0 | 830,8   | 815,8 | 174,5 |
| 85 <sup>0</sup> | — 75,7 | — 5845,8 | — 900,2  | — 2626,4 | 648,9  | — 1473,8 | 960,2   | 816,3 | 209,6 |
| 90 <sup>0</sup> | — 96,8 | — 6021,1 | — 1131,5 | — 2669,7 | 307,2  | — 1582,2 | 1069,5  | 770,3 | 257,5 |

Y.

| $u$              | $l_0$  | $l_1$   | $L_1$   | $l_2$   | $L_2$   | $l_3$   | $L_3$  | $l_4$  | $L_4$ |
|------------------|--------|---------|---------|---------|---------|---------|--------|--------|-------|
| 95 <sup>0</sup>  | —115,5 | —6201,1 | —1480,0 | —2648,2 | 29,4    | —1663,8 | 1164,0 | 680,3  | 315,4 |
| 100 <sup>0</sup> | —131,7 | —6376,6 | —1957,5 | —2565,6 | —198,5  | —1716,6 | 1249,6 | 553,9  | 378,2 |
| 105 <sup>0</sup> | —145,3 | —6536,0 | —2562,1 | —2432,9 | —392,9  | —1739,3 | 1330,1 | 403,3  | 439,1 |
| 110 <sup>0</sup> | —156,6 | —6666,3 | —3277,9 | —2266,3 | —569,0  | —1731,0 | 1406,0 | 243,2  | 490,7 |
| 115 <sup>0</sup> | —165,4 | —6754,1 | —4076,5 | —2084,7 | —738,6  | —1691,7 | 1473,8 | 89,1   | 525,9 |
| 120 <sup>0</sup> | —171,7 | —6787,0 | —4919,2 | —1906,1 | —907,8  | —1621,6 | 1525,9 | —44,7  | 539,3 |
| 125 <sup>0</sup> | —175,5 | —6755,1 | —5762,0 | —1744,8 | —1076,5 | —1521,9 | 1551,9 | —147,5 | 527,7 |
| 130 <sup>0</sup> | —176,4 | —6653,0 | —5660,3 | —1608,5 | —1238,1 | —1394,6 | 1540,5 | —213,1 | 491,4 |
| 135 <sup>0</sup> | —174,2 | —6480,4 | —7274,6 | —1498,0 | —1380,5 | —1243,1 | 1482,6 | —240,9 | 433,5 |
| 140 <sup>0</sup> | —168,6 | —6243,5 | —7875,1 | —1406,7 | —1488,4 | —1072,2 | 1373,0 | —235,1 | 360,2 |
| 145 <sup>0</sup> | —159,3 | —5954,6 | —8344,9 | —1322,3 | —1545,5 | —888,5  | 1212,9 | —203,7 | 279,4 |
| 150 <sup>0</sup> | —146,1 | —5631,7 | —8681,4 | —1229,6 | —1537,1 | —700,1  | 1010,6 | —157,6 | 199,4 |
| 155 <sup>0</sup> | —129,2 | —5297,4 | —8895,8 | —1113,8 | —1452,3 | —516,4  | 781,6  | —107,4 | 128,2 |
| 160 <sup>0</sup> | —108,5 | —4976,7 | —9010,5 | —963,2  | —1288,2 | —347,4  | 546,6  | —62,5  | 71,5  |
| 165 <sup>0</sup> | —84,6  | —4694,8 | —9054,5 | —771,8  | —1046,5 | —203,3  | 329,6  | —29,0  | 32,2  |
| 170 <sup>0</sup> | —58,0  | —4474,6 | —9058,3 | —541,0  | —738,6  | —93,0   | 153,9  | —9,2   | 10,0  |
| 175 <sup>0</sup> | —29,5  | —4334,6 | —9048,5 | —279,1  | —382,1  | —23,6   | 39,7   | —1,2   | 1,3   |
| 180 <sup>0</sup> | 0,0    | —4286,5 | —9043,1 | 0,0     | 0,0     | 0,0     | 0,0    | 0,0    | 0,0   |

XI c. Berechnete Werte der Koeffizienten  $m$  und  $M$  in der Entwicklung von

Z.

| $n$              | $m_0$     | $m_1$    | $M_1$     | $m_2$    | $M_2$    | $m_3$    | $M_3$    | $m_4$   | $M_4$   |
|------------------|-----------|----------|-----------|----------|----------|----------|----------|---------|---------|
| 0 <sup>0</sup>   | 57859,5   | 0,0      | 0,0       | 0,0      | 0,0      | 0,0      | 0,0      | 0,0     | 0,0     |
| 5 <sup>0</sup>   | 57788,7   | — 1386,6 | — 578,1   | — 180,2  | — 6,8    | 8,4      | 2,7      | 0,1     | 0,3     |
| 10 <sup>0</sup>  | 57563,7   | — 2572,0 | — 1159,3  | — 704,1  | — 28,2   | 63,5     | 19,9     | 1,3     | 4,2     |
| 15 <sup>0</sup>  | 57147,6   | — 3391,9 | — 1750,3  | — 1523,2 | — 66,5   | 196,3    | 60,4     | 5,8     | 20,0    |
| 20 <sup>0</sup>  | 56483,3   | — 3748,3 | — 2362,6  | — 2559,7 | — 127,3  | 410,6    | 121,9    | 16,1    | 58,0    |
| 25 <sup>0</sup>  | 55499,1   | — 3624,7 | — 3012,3  | — 3712,3 | — 218,9  | 679,6    | 190,9    | 32,6    | 126,2   |
| 30 <sup>0</sup>  | 54116,0   | — 3086,9 | — 3714,9  | — 4864,3 | — 353,3  | 951,4    | 244,4    | 52,9    | 227,0   |
| 35 <sup>0</sup>  | 52255,5   | — 2266,5 | — 4480,3  | — 5895,0 | — 544,6  | 1161,5   | 255,4    | 70,8    | 354,2   |
| 40 <sup>0</sup>  | 49848,8   | — 1332,0 | — 5307,2  | — 6692,4 | — 806,3  | 1249,9   | 199,9    | 77,3    | 492,9   |
| 45 <sup>0</sup>  | 46843,5   | — 455,2  | — 6179,2  | — 7167,2 | — 1148,0 | 1177,9   | 63,0     | 62,1    | 621,8   |
| 50 <sup>0</sup>  | 43210,9   | 223,1    | — 7066,6  | — 7264,8 | — 1571,2 | 938,2    | — 156,1  | 16,6    | 717,7   |
| 55 <sup>0</sup>  | 38951,2   | 618,6    | — 7930,3  | — 6973,3 | — 2065,7 | 559,5    | — 443,3  | — 63,4  | 760,1   |
| 60 <sup>0</sup>  | 34095,7   | 717,5    | — 8731,2  | — 6326,0 | — 2608,4 | 99,5     | — 772,4  | — 175,6 | 737,1   |
| 65 <sup>0</sup>  | 28709,1   | 577,1    | — 9439,8  | — 5397,1 | — 3163,3 | — 368,2  | — 1110,6 | — 309,3 | 648,1   |
| 70 <sup>0</sup>  | 22884,9   | 311,3    | — 10044,4 | — 4290,3 | — 3686,0 | — 771,7  | — 1425,6 | — 449,9 | 504,7   |
| 75 <sup>0</sup>  | 16743,8   | 68,1     | — 10555,0 | — 3122,4 | — 4128,7 | — 1058,2 | — 1692,4 | — 575,1 | 329,4   |
| 80 <sup>0</sup>  | 10422,6   | 1,1      | — 11001,0 | — 2005,3 | — 4447,6 | — 1266,2 | — 1898,4 | — 664,6 | 150,7   |
| 85 <sup>0</sup>  | 4067,7    | 242,6    | — 11421,0 | — 1028,5 | — 4610,5 | — 1229,2 | — 2044,4 | — 701,3 | — 2,6   |
| 90 <sup>0</sup>  | — 2178,1  | 881,1    | — 11851,9 | — 247,0  | — 4601,8 | — 1171,3 | — 2142,8 | — 676,0 | — 107,0 |
| 95 <sup>0</sup>  | — 8187,3  | 1948,6   | — 12311,0 | 324,5    | — 4426,1 | — 1093,9 | — 2211,7 | — 588,9 | — 149,1 |
| 100 <sup>0</sup> | — 13858,1 | 3417,1   | — 12784,0 | 708,4    | — 4106,9 | — 1058,7 | — 2269,1 | — 450,6 | — 128,3 |
| 105 <sup>0</sup> | — 19123,1 | 5205,1   | — 13220,7 | 954,5    | — 3682,9 | — 1110,4 | — 2325,7 | — 279,8 | — 55,6  |
| 110 <sup>0</sup> | — 23953,8 | 7189,9   | — 13535,3 | 1124,4   | — 3201,1 | — 1264,4 | — 2381,3 | — 100,1 | 48,7    |
| 115 <sup>0</sup> | — 28361,5 | 9225,8   | — 13622,1 | 1274,7   | — 2208,9 | — 1502,3 | — 2423,5 | 64,5    | 160,1   |
| 120 <sup>0</sup> | — 32389,8 | 11159,9  | — 13375,9 | 1443,2   | — 2746,6 | — 1775,7 | — 2431,4 | 194,0   | 255,4   |
| 125 <sup>0</sup> | — 36107,0 | 12848,5  | — 12716,7 | 1639,7   | — 1841,4 | — 2019,5 | — 2380,9 | 276,3   | 317,3   |
| 130 <sup>0</sup> | — 39589,5 | 14167,8  | — 11613,7 | 1845,6   | — 1505,2 | — 2168,5 | — 2252,2 | 308,1   | 337,7   |
| 135 <sup>0</sup> | — 42908,5 | 15021,1  | — 10099,9 | 2020,3   | — 1235,2 | — 2175,0 | — 2037,2 | 295,2   | 318,0   |
| 140 <sup>0</sup> | — 46113,0 | 15341,7  | — 8276,1  | 2114,3   | — 1018,1 | — 2021,2 | — 1743,2 | 249,9   | 267,9   |
| 145 <sup>0</sup> | — 49219,4 | 15093,4  | — 6299,3  | 2084,8   | — 835,6  | — 1724,8 | — 1393,7 | 188,0   | 201,5   |
| 150 <sup>0</sup> | — 52204,6 | 14269,2  | — 4358,1  | 1910,2   | — 670,7  | — 1334,1 | — 1024,4 | 124,5   | 133,7   |
| 155 <sup>0</sup> | — 55005,8 | 12889,1  | — 2639,7  | 1599,0   | — 512,8  | — 915,9  | — 676,1  | 70,9    | 76,3    |
| 160 <sup>0</sup> | — 57528,6 | 10998,7  | — 1293,6  | 1191,6   | — 360,1  | — 538,2  | — 385,6  | 33,1    | 35,7    |
| 165 <sup>0</sup> | — 59659,7 | 8667,0   | — 402,0   | 754,1    | — 219,5  | — 252,4  | — 176,9  | 11,6    | 12,5    |
| 170 <sup>0</sup> | — 61284,2 | 5983,3   | 38,9      | 364,5    | — 103,7  | — 80,6   | — 55,7   | 2,5     | 2,7     |
| 175 <sup>0</sup> | — 62303,4 | 3054,6   | 119,4     | 95,8     | — 26,9   | — 10,6   | — 7,2    | 0,2     | 0,2     |
| 180 <sup>0</sup> | — 62651,0 | 0,0      | 0,0       | 0,0      | 0,0      | 0,0      | 0,0      | 0,0     | 0,0     |



### XII a. Differenzen zwischen den beobachteten und den berechneten Werten der Koeffizienten $k$ und $K$ .

(Beob.-Ber.)

| $n$     | $k_0$ | $k_1$ | $K_1$ | $k_2$ | $K_2$ | $k_3$ | $K_3$ | $k_4$ | $K_4$ |
|---------|-------|-------|-------|-------|-------|-------|-------|-------|-------|
| $30^0$  | — 119 | 291   | 403   | — 288 | 31    | 222   | — 186 | — 205 | — 12  |
| $35^0$  | — 22  | 131   | 91    | 28    | 86    | 145   | — 71  | — 198 | — 44  |
| $40^0$  | 67    | — 5   | — 96  | 49    | 27    | 229   | — 98  | — 194 | — 41  |
| $45^0$  | 65    | — 62  | — 137 | 70    | — 11  | 331   | — 16  | — 162 | — 34  |
| $50^0$  | — 18  | — 60  | — 108 | 61    | — 23  | 335   | 110   | — 110 | — 48  |
| $55^0$  | 12    | — 78  | 37    | — 11  | — 72  | 257   | 107   | 13    | 73    |
| $60^0$  | 7     | — 100 | 11    | — 93  | — 37  | — 34  | 76    | 50    | 133   |
| $65^0$  | — 29  | — 95  | 30    | — 87  | 5     | — 246 | — 14  | 33    | 89    |
| $70^0$  | — 70  | — 67  | 76    | — 54  | 33    | — 289 | — 59  | — 7   | 78    |
| $75^0$  | — 45  | — 23  | 10    | 70    | 51    | — 313 | 105   | 6     | 42    |
| $80^0$  | 50    | 114   | — 93  | 91    | 61    | 124   | — 8   | 63    | 7     |
| $85^0$  | 79    | 179   | — 25  | 169   | — 41  | 215   | — 39  | 58    | — 28  |
| $90^0$  | 44    | 109   | 43    | 49    | — 60  | 128   | — 19  | — 67  | — 24  |
| $95^0$  | — 70  | 74    | 77    | — 85  | 1     | 7     | — 104 | 27    | — 52  |
| $100^0$ | — 54  | 25    | 14    | — 248 | 55    | 14    | — 110 | — 2   | — 54  |
| $105^0$ | — 25  | — 144 | — 65  | — 205 | — 126 | — 8   | 0     | 39    | — 147 |
| $110^0$ | 76    | — 175 | — 7   | 36    | 5     | — 46  | 77    | — 126 | — 155 |
| $115^0$ | — 4   | — 21  | — 63  | 215   | 52    | — 67  | 70    | — 106 | — 74  |
| $120^0$ | — 38  | 38    | — 50  | 261   | 93    | — 66  | 78    | — 41  | 74    |
| $125^0$ | — 21  | 46    | — 21  | 113   | 57    | — 38  | 86    | 72    | 257   |
| $130^0$ | 17    | 21    | 121   | — 15  | 12    | 51    | 27    | 138   | 325   |
| $135^0$ | 11    | 9     | 232   | — 144 | — 106 | 109   | — 37  | 165   | 379   |
| $140^0$ | 45    | — 91  | 159   | — 218 | — 175 | 80    | — 45  | 108   | 388   |
| $145^0$ | — 36  | — 44  | — 189 | — 244 | — 77  | 11    | — 51  | 1     | 332   |
| $150^0$ | — 53  | — 99  | — 517 | — 252 | 216   | 1     | — 106 | — 56  | 280   |

### XII b. Differenzen zwischen den beobachteten und den berechneten Werten der Koeffizienten $l$ und $L$ .

(Beob.-Ber.)

| $n$    | $l_0$ | $l_1$ | $L_1$ | $l_2$ | $L_2$ | $l_3$ | $L_3$ | $l_4$ | $L_4$ |
|--------|-------|-------|-------|-------|-------|-------|-------|-------|-------|
| $30^0$ | — 97  | 213   | 66    | 67    | — 186 | — 65  | — 72  | 285   | — 275 |
| $35^0$ | — 79  | 33    | 29    | 130   | — 49  | — 105 | — 165 | 398   | — 298 |
| $40^0$ | — 23  | — 33  | — 30  | 67    | 58    | — 70  | — 210 | 501   | — 408 |
| $45^0$ | 30    | — 7   | — 42  | — 35  | 68    | — 49  | — 187 | 544   | — 504 |
| $50^0$ | 48    | 22    | — 31  | — 85  | 33    | — 23  | — 123 | 534   | — 515 |
| $55^0$ | 40    | — 6   | — 17  | — 76  | 49    | 44    | — 78  | 497   | — 439 |
| $60^0$ | 45    | — 29  | 4     | — 47  | 59    | 126   | — 26  | 400   | — 289 |
| $65^0$ | 22    | — 34  | 32    | 12    | 29    | 146   | — 2   | 193   | — 119 |
| $70^0$ | 0     | — 10  | 18    | 27    | 2     | 97    | — 3   | 8     | 28    |
| $75^0$ | — 23  | — 2   | 21    | 51    | — 53  | 1     | 2     | — 152 | 158   |
| $80^0$ | — 58  | 10    | 13    | 23    | — 64  | — 78  | — 11  | — 246 | 276   |
| $85^0$ | — 74  | — 5   | 30    | 26    | — 69  | — 126 | 70    | — 296 | 320   |
| $90^0$ | — 33  | 11    | 1     | 20    | — 67  | — 118 | 100   | — 260 | 312   |

| $u$     | $l_0$ | $l_1$ | $L_1$ | $l_2$ | $L_2$ | $l_3$ | $L_3$ | $l_4$ | $L_4$ |
|---------|-------|-------|-------|-------|-------|-------|-------|-------|-------|
| $95^0$  | 6     | 31    | — 20  | — 2   | — 39  | — 86  | 106   | — 190 | 255   |
| $100^0$ | 52    | 7     | — 83  | — 44  | 69    | — 3   | 70    | — 164 | 152   |
| $105^0$ | 85    | 16    | — 88  | — 27  | 133   | 69    | 10    | — 133 | 1     |
| $110^0$ | 77    | — 4   | — 22  | — 44  | 119   | 101   | — 86  | — 73  | — 161 |
| $115^0$ | 15    | — 16  | 47    | — 25  | 49    | 112   | — 164 | 41    | — 276 |
| $120^0$ | — 38  | — 33  | 109   | — 4   | — 32  | 92    | — 196 | 205   | — 339 |
| $125^0$ | — 75  | — 25  | 112   | 35    | — 93  | 62    | — 162 | 337   | — 338 |
| $130^0$ | — 104 | — 37  | 70    | 69    | — 102 | 5     | — 31  | 423   | — 271 |
| $135^0$ | — 116 | — 40  | 5     | 98    | — 70  | — 107 | 117   | 431   | — 224 |
| $140^0$ | — 31  | 14    | — 65  | 47    | — 42  | — 258 | 257   | 425   | — 180 |
| $145^0$ | 99    | 125   | — 175 | — 68  | — 74  | — 302 | 387   | 374   | — 79  |
| $150^0$ | 286   | 242   | — 299 | — 130 | — 163 | — 250 | 459   | 308   | 61    |

### XII c. Differenzen zwischen den beobachteten und den berechneten Werten der Koeffizienten $m$ und $M$ .

(Beob.-Ber.)

| $u$     | $m_0$ | $m_1$ | $M_1$ | $m_2$ | $M_2$  | $m_3$ | $M_3$ | $m_4$  | $M_4$ |
|---------|-------|-------|-------|-------|--------|-------|-------|--------|-------|
| $30^0$  | — 166 | 557   | 465   | — 46  | 573    | — 51  | — 964 | — 1043 | — 337 |
| $35^0$  | 214   | — 114 | — 60  | 125   | 45     | — 311 | — 535 | — 581  | — 34  |
| $40^0$  | 161   | — 418 | — 493 | — 128 | — 314  | — 280 | — 30  | — 137  | 257   |
| $45^0$  | — 34  | — 375 | — 411 | — 133 | — 142  | — 48  | 437   | 118    | — 32  |
| $50^0$  | — 271 | — 53  | 117   | 55    | — 99   | 342   | 136   | 383    | — 18  |
| $55^0$  | — 101 | 121   | 420   | 133   | — 44   | — 39  | 383   | 603    | 160   |
| $60^0$  | 174   | 442   | 301   | 6     | 28     | — 99  | 132   | 426    | 73    |
| $65^0$  | 41    | 223   | — 10  | 47    | — 27   | 88    | — 159 | 60     | — 108 |
| $70^0$  | 35    | — 71  | — 186 | 90    | 86     | 312   | — 104 | — 270  | — 105 |
| $75^0$  | 16    | — 228 | — 255 | — 78  | 69     | 198   | 2     | — 275  | — 59  |
| $80^0$  | 7     | — 11  | — 39  | — 35  | 88     | — 14  | 48    | — 375  | 19    |
| $85^0$  | — 18  | 97    | 141   | — 81  | — 60   | — 211 | 64    | — 289  | 13    |
| $90^0$  | — 72  | — 21  | 192   | — 93  | 72     | — 289 | — 117 | — 34   | 37    |
| $95^0$  | — 33  | — 129 | 31    | — 154 | 146    | — 156 | — 268 | 99     | 9     |
| $100^0$ | 88    | — 237 | — 26  | — 8   | — 93   | — 31  | — 171 | 101    | — 22  |
| $105^0$ | 73    | — 145 | — 229 | 265   | — 97   | 110   | — 34  | 220    | 76    |
| $110^0$ | — 76  | 190   | — 315 | 276   | 1      | 34    | 161   | 240    | — 29  |
| $115^0$ | — 69  | 334   | 32    | 115   | — 131  | — 128 | 254   | 386    | — 100 |
| $120^0$ | — 60  | 360   | 196   | — 133 | — 203  | 86    | 191   | 186    | 35    |
| $125^0$ | 127   | — 29  | 587   | — 280 | — 259  | 460   | 141   | — 126  | 193   |
| $130^0$ | 210   | — 298 | 464   | — 256 | — 175  | 519   | 222   | — 488  | 72    |
| $135^0$ | — 122 | — 221 | — 580 | 80    | 885    | — 185 | — 163 | — 55   | — 228 |
| $140^0$ | — 257 | — 122 | — 864 | 146   | 1078   | — 339 | — 627 | — 180  | 12    |
| $145^0$ | 189   | — 263 | — 31  | — 65  | — 114  | — 275 | — 336 | — 508  | — 1   |
| $150^0$ | — 5   | 511   | 648   | 210   | — 1489 | — 586 | 324   | — 514  | — 304 |

# XIV a. Abweichungen der berechneten Werte der Komponenten $X$ von den beobachteten.<sup>1)</sup>

|      |           | $\Delta' X$ |       |       |       |       |       |       |       |       |       |       |       |
|------|-----------|-------------|-------|-------|-------|-------|-------|-------|-------|-------|-------|-------|-------|
| $n$  | $\lambda$ | 0°          | 30°   | 60°   | 90°   | 120°  | 150°  | 180°  | 210°  | 240°  | 270°  | 300°  | 330°  |
| 30°  |           | 51          | — 3   | 71    | — 31  | 20    | — 81  | 54    | — 72  | 95    | — 346 | 255   | — 155 |
| 40°  |           | 268         | — 121 | — 34  | 121   | — 103 | 123   | — 145 | 119   | 15    | — 73  | 203   | — 293 |
| 50°  |           | 512         | 59    | 162   | 9     | — 315 | 43    | — 642 | 37    | — 322 | — 206 | 248   | — 56  |
| 60°  |           | 333         | — 311 | 193   | — 158 | — 26  | 178   | — 235 | 143   | 54    | — 171 | 33    | — 387 |
| 70°  |           | 142         | — 82  | — 108 | 50    | — 31  | 92    | — 113 | — 12  | 123   | — 156 | 147   | — 302 |
| 80°  |           | — 183       | 153   | — 255 | 167   | — 53  | — 49  | 74    | — 36  | — 29  | — 3   | — 467 | 133   |
| 90°  |           | — 127       | — 1   | 96    | — 30  | 117   | — 286 | 324   | — 130 | 2     | 57    | — 744 | 162   |
| 100° |           | — 148       | 69    | 50    | — 102 | 156   | — 127 | 192   | — 39  | — 57  | 282   | — 448 | 294   |
| 110° |           | — 260       | 145   | — 22  | — 249 | 164   | — 43  | 120   | 1     | — 52  | — 19  | — 74  | 335   |
| 120° |           | — 86        | 35    | 31    | — 88  | 62    | — 154 | 114   | — 33  | 12    | — 127 | — 139 | 80    |
| 130° |           | — 11        | — 44  | 116   | — 284 | 222   | — 241 | 41    | — 14  | — 56  | — 182 | 64    | — 8   |
| 140° |           | 30          | — 73  | 25    | — 116 | 196   | — 152 | 91    | — 63  | 100   | — 219 | — 66  | 32    |
| 150° |           | 16          | 0     | 97    | — 225 | — 19  | — 38  | 80    | — 114 | 114   | — 235 | 106   | 12    |

|      |           | $\Delta'' X$ |       |       |       |       |       |        |       |       |       |       |       |
|------|-----------|--------------|-------|-------|-------|-------|-------|--------|-------|-------|-------|-------|-------|
| $n$  | $\lambda$ | 0°           | 30°   | 60°   | 90°   | 120°  | 150°  | 180°   | 210°  | 240°  | 270°  | 300°  | 330°  |
| 30°  |           | — 99         | 123   | 437   | 553   | 516   | — 413 | — 1125 | — 412 | — 108 | — 625 | — 335 | 60    |
| 40°  |           | 146          | 26    | — 116 | — 174 | 229   | 342   | — 302  | 327   | 513   | — 178 | — 68  | 59    |
| 50°  |           | 208          | 10    | — 430 | — 407 | 256   | 237   | — 342  | 2     | 487   | 29    | — 287 | 21    |
| 60°  |           | — 170        | 14    | — 125 | 85    | 201   | 20    | 98     | 24    | — 112 | 215   | 150   | — 316 |
| 70°  |           | — 487        | — 76  | 243   | 112   | — 190 | — 153 | 225    | 82    | — 400 | — 158 | 189   | — 227 |
| 80°  |           | 442          | 167   | — 128 | — 63  | — 60  | — 148 | — 34   | 79    | 167   | 107   | — 87  | 158   |
| 90°  |           | 263          | 126   | — 15  | — 10  | 195   | 83    | — 211  | — 68  | 58    | — 134 | — 27  | 267   |
| 100° |           | — 265        | — 258 | 176   | 316   | — 10  | — 53  | — 343  | — 95  | 155   | 68    | — 37  | — 303 |
| 110° |           | — 235        | 105   | 212   | — 170 | 18    | 512   | 207    | — 51  | 307   | — 2   | — 53  | 62    |
| 120° |           | 154          | 344   | — 90  | — 468 | — 293 | — 12  | 210    | 172   | — 173 | — 212 | — 36  | — 52  |
| 130° |           | 212          | 338   | — 251 | 264   | 372   | — 246 | 68     | 127   | — 380 | 76    | 81    | — 457 |
| 140° |           | — 76         | 22    | — 375 | 575   | 851   | — 189 | — 54   | 111   | — 400 | 167   | 324   | — 416 |
| 150° |           | — 459        | — 172 | — 453 | — 268 | — 241 | — 859 | — 263  | 729   | 544   | 554   | 554   | — 302 |

|      |           | $\Delta X$ |       |       |       |       |       |        |       |       |       |       |       |
|------|-----------|------------|-------|-------|-------|-------|-------|--------|-------|-------|-------|-------|-------|
| $n$  | $\lambda$ | 0°         | 30°   | 60°   | 90°   | 120°  | 150°  | 180°   | 210°  | 240°  | 270°  | 300°  | 330°  |
| 30°  |           | — 48       | 120   | 508   | 522   | 536   | — 494 | — 1071 | — 484 | — 13  | — 971 | — 80  | — 95  |
| 40°  |           | 414        | — 95  | — 150 | — 53  | 126   | 465   | — 447  | 446   | 528   | — 251 | 135   | — 234 |
| 50°  |           | 720        | 69    | — 268 | — 398 | — 59  | 280   | — 984  | 39    | 165   | — 177 | — 39  | — 35  |
| 60°  |           | 163        | — 297 | 68    | — 73  | 175   | 198   | — 137  | 167   | — 58  | 44    | 183   | — 703 |
| 70°  |           | — 345      | — 158 | 135   | 162   | — 221 | — 61  | 112    | 70    | — 277 | — 314 | 336   | — 529 |
| 80°  |           | 259        | 320   | — 383 | 104   | — 113 | — 197 | 40     | 43    | 138   | 104   | — 554 | 291   |
| 90°  |           | 136        | 125   | 81    | — 40  | 312   | — 203 | 113    | — 198 | 60    | — 77  | — 771 | 429   |
| 100° |           | — 413      | — 189 | 226   | 214   | 146   | — 180 | — 151  | — 134 | 98    | 350   | — 485 | — 9   |
| 110° |           | — 495      | 250   | 190   | — 419 | 182   | 469   | 327    | — 50  | 255   | — 21  | — 127 | 397   |
| 120° |           | 68         | 379   | — 59  | — 556 | — 231 | — 166 | 324    | 139   | — 161 | — 339 | — 175 | 28    |
| 130° |           | 201        | 294   | — 135 | — 20  | 594   | — 487 | 109    | 113   | — 436 | — 106 | 145   | — 465 |
| 140° |           | — 46       | — 51  | — 350 | 459   | 1047  | — 341 | 37     | 48    | — 300 | — 52  | 258   | — 384 |
| 150° |           | — 443      | — 172 | — 356 | — 493 | — 260 | — 897 | — 183  | 615   | 658   | 319   | 660   | — 290 |

<sup>1)</sup> Diese Abweichungen sind ebenso wie diejenigen in den vorhergehenden Tabellen im Sinne von (Beobachtung—Rechnung) gebildet.

Tabelle XIII steht zwischen VII und VIII, S. 56.



# XIV b. Abweichungen der berechneten Werte der Komponente $Y$ von den beobachteten.

| $\Delta' Y$ |           |       |        |        |        |         |         |         |         |         |         |         |         |
|-------------|-----------|-------|--------|--------|--------|---------|---------|---------|---------|---------|---------|---------|---------|
| $u$         | $\lambda$ | $0^0$ | $30^0$ | $60^0$ | $90^0$ | $120^0$ | $150^0$ | $180^0$ | $210^0$ | $240^0$ | $270^0$ | $300^0$ | $330^0$ |
| $30^0$      |           | 41    | 17     | — 11   | — 73   | 238     | — 193   | 155     | — 108   | 226     | — 346   | — 93    | 29      |
| $40^0$      |           | — 113 | 146    | — 117  | 10     | 277     | — 170   | 269     | — 169   | 99      | — 182   | 44      | 60      |
| $50^0$      |           | — 163 | 267    | — 262  | 300    | 42      | — 81    | 371     | — 299   | 215     | — 296   | 20      | 18      |
| $60^0$      |           | — 97  | 196    | — 352  | 394    | — 121   | — 447   | 319     | — 387   | 447     | — 513   | 284     | — 143   |
| $70^0$      |           | 110   | 144    | — 305  | 207    | — 169   | — 79    | 346     | — 455   | 544     | — 487   | 461     | — 635   |
| $80^0$      |           | 210   | 192    | — 191  | 195    | — 152   | 42      | 363     | — 402   | 547     | — 374   | 521     | — 623   |
| $90^0$      |           | 180   | 112    | — 175  | 175    | — 93    | 27      | 219     | — 474   | 255     | — 24    | 165     | — 380   |
| $100^0$     |           | 28    | 80     | — 107  | 128    | — 143   | 98      | 50      | — 223   | 194     | 106     | 42      | — 130   |
| $110^0$     |           | — 114 | — 16   | 117    | 97     | — 33    | 172     | — 149   | 52      | — 20    | 71      | — 3     | — 97    |
| $120^0$     |           | 93    | — 184  | 275    | — 162  | 49      | 173     | — 141   | 197     | — 108   | 31      | — 57    | — 65    |
| $130^0$     |           | 198   | — 219  | 260    | — 117  | 152     | 102     | — 156   | 238     | — 230   | 243     | — 91    | — 57    |
| $140^0$     |           | 116   | — 139  | 153    | — 71   | 80      | — 29    | — 165   | 250     | — 244   | 187     | — 40    | 4       |
| $150^0$     |           | 35    | — 170  | 315    | — 440  | 335     | — 233   | 50      | 81      | — 110   | 249     | — 250   | 24      |

| $\Delta'' Y$ |           |       |        |        |        |         |         |         |         |         |         |         |         |
|--------------|-----------|-------|--------|--------|--------|---------|---------|---------|---------|---------|---------|---------|---------|
| $u$          | $\lambda$ | $0^0$ | $30^0$ | $60^0$ | $90^0$ | $120^0$ | $150^0$ | $180^0$ | $210^0$ | $240^0$ | $270^0$ | $300^0$ | $330^0$ |
| $30^0$       |           | 403   | — 460  | 33     | 259    | — 464   | — 30    | 107     | — 751   | — 425   | — 17    | — 236   | 417     |
| $40^0$       |           | 442   | — 797  | 124    | 591    | — 790   | — 133   | 648     | — 290   | 69      | 231     | — 631   | 260     |
| $50^0$       |           | 496   | — 798  | 305    | 759    | — 712   | — 2     | 498     | — 560   | 291     | 575     | — 590   | 314     |
| $60^0$       |           | 495   | — 427  | 33     | 522    | — 289   | 22      | 301     | — 329   | 307     | 462     | — 577   | 20      |
| $70^0$       |           | 122   | 33     | — 126  | 2      | 123     | — 2     | — 52    | 38      | 46      | — 40    | — 113   | — 31    |
| $80^0$       |           | — 349 | 264    | — 147  | — 303  | 276     | — 120   | — 213   | 256     | — 335   | — 351   | 420     | — 94    |
| $90^0$       |           | — 380 | 429    | — 117  | — 412  | 293     | — 14    | — 166   | 209     | — 366   | — 214   | 538     | — 196   |
| $100^0$      |           | — 152 | 338    | 19     | — 221  | 149     | — 57    | — 160   | 269     | 150     | 85      | 306     | — 102   |
| $110^0$      |           | 57    | — 45   | 256    | 112    | — 23    | 34      | — 137   | 156     | 500     | — 16    | — 191   | 221     |
| $120^0$      |           | 222   | — 634  | 113    | 476    | — 202   | 66      | 104     | — 294   | 142     | — 134   | — 607   | 292     |
| $130^0$      |           | 356   | — 632  | — 167  | 351    | — 412   | 78      | 420     | — 576   | — 241   | 149     | — 581   | 6       |
| $140^0$      |           | 197   | — 176  | 61     | 25     | — 708   | 185     | 685     | — 649   | — 356   | 669     | — 65    | — 240   |
| $150^0$      |           | 456   | 498    | 115    | — 34   | — 239   | 255     | 472     | — 541   | — 109   | 1482    | 1021    | 56      |

| $\Delta Y$ |           |       |        |        |        |         |         |         |         |         |         |         |         |
|------------|-----------|-------|--------|--------|--------|---------|---------|---------|---------|---------|---------|---------|---------|
| $u$        | $\lambda$ | $0^0$ | $30^0$ | $60^0$ | $90^0$ | $120^0$ | $150^0$ | $180^0$ | $210^0$ | $240^0$ | $270^0$ | $300^0$ | $330^0$ |
| $30^0$     |           | 444   | — 443  | 22     | 186    | — 226   | — 223   | 262     | — 859   | — 199   | — 363   | — 329   | 446     |
| $40^0$     |           | 329   | — 651  | 7      | 601    | — 513   | — 303   | 917     | — 459   | 168     | 49      | — 587   | 320     |
| $50^0$     |           | 333   | — 531  | 43     | 1059   | — 670   | — 83    | 869     | — 859   | 506     | 279     | — 570   | 332     |
| $60^0$     |           | 398   | — 231  | — 319  | 916    | — 410   | — 425   | 620     | — 716   | 754     | — 51    | — 293   | — 123   |
| $70^0$     |           | 232   | 177    | — 431  | 209    | — 46    | — 81    | 294     | — 417   | 590     | — 527   | 348     | — 666   |
| $80^0$     |           | — 139 | 456    | — 338  | — 108  | 124     | — 78    | 150     | — 146   | 212     | — 725   | 941     | — 717   |
| $90^0$     |           | — 200 | 541    | — 292  | — 237  | 200     | 13      | 53      | — 265   | — 111   | — 238   | 703     | — 576   |
| $100^0$    |           | — 124 | 418    | — 88   | — 93   | 6       | 41      | — 110   | 46      | 344     | 191     | 348     | — 232   |
| $110^0$    |           | — 57  | — 61   | 373    | 209    | — 56    | 206     | — 286   | 208     | 480     | 55      | — 194   | 124     |
| $120^0$    |           | 315   | — 818  | 388    | 314    | — 153   | 239     | — 37    | — 97    | 34      | — 103   | — 664   | 227     |
| $130^0$    |           | 554   | — 851  | 93     | 234    | — 260   | 180     | 264     | — 338   | — 471   | 392     | — 672   | — 51    |
| $140^0$    |           | 313   | — 315  | 214    | — 46   | — 628   | 156     | 520     | — 399   | — 600   | 856     | — 105   | — 236   |
| $150^0$    |           | 491   | 328    | 430    | — 474  | 96      | 22      | 522     | — 460   | — 219   | 1731    | 771     | 80      |

Schneller, als ich hoffen konnte, hat sich mir kurz vor dem Abschlusse des Druckes der vorliegenden Arbeit die Gelegenheit zur ausführlichen Veröffentlichung der Rechnung und der Resultate geboten. Herr Geh. R. Neumayer hat mich zu erneutem Danke verpflichtet, indem er den Abdruck

# XIV c. Abweichungen der berechneten Werte der Komponente $Z$ von den beobachteten.

| $A'Z$   |           |       |        |        |        |         |         |         |         |         |         |         |         |
|---------|-----------|-------|--------|--------|--------|---------|---------|---------|---------|---------|---------|---------|---------|
| $u$     | $\lambda$ | $0^0$ | $30^0$ | $60^0$ | $90^0$ | $120^0$ | $150^0$ | $180^0$ | $210^0$ | $240^0$ | $270^0$ | $300^0$ | $330^0$ |
| $30^0$  |           | 144   | — 79   | 120    | — 197  | 29      | — 531   | 416     | — 356   | 1016    | — 3045  | 1679    | — 795   |
| $40^0$  |           | 441   | — 688  | 396    | — 663  | 408     | — 567   | 176     | 40      | — 501   | 282     | 40      | — 554   |
| $50^0$  |           | — 80  | — 207  | 958    | — 1071 | 127     | 137     | 420     | — 226   | — 809   | 144     | 183     | — 493   |
| $60^0$  |           | 404   | — 247  | 376    | — 538  | 459     | — 197   | 116     | 205     | — 181   | — 240   | — 372   | — 545   |
| $70^0$  |           | — 348 | 277    | 34     | — 446  | 469     | — 456   | 394     | — 23    | — 402   | 448     | — 712   | 578     |
| $80^0$  |           | — 765 | 382    | 144    | — 676  | 660     | — 528   | 476     | — 49    | — 356   | 608     | — 1220  | 730     |
| $90^0$  |           | — 156 | 111    | 182    | — 582  | 821     | — 815   | 607     | — 272   | — 141   | 517     | — 810   | 693     |
| $100^0$ |           | 73    | 216    | 134    | — 406  | 660     | — 821   | 698     | — 451   | 224     | 113     | — 149   | 80      |
| $110^0$ |           | — 699 | 456    | — 146  | 29     | 174     | — 147   | — 74    | — 11    | 42      | 76      | — 131   | 296     |
| $120^0$ |           | — 628 | 661    | — 494  | 413    | — 54    | 3       | 643     | — 359   | 419     | — 145   | — 5     | 244     |
| $130^0$ |           | — 79  | 458    | — 532  | 513    | — 44    | 502     | 59      | — 259   | 377     | — 354   | 558     | — 232   |
| $140^0$ |           | — 95  | 378    | 685    | 800    | — 492   | 342     | — 105   | — 342   | 480     | — 125   | 778     | — 334   |
| $150^0$ |           | 604   | — 18   | — 380  | 216    | — 838   | 1532    | — 513   | 184     | 259     | — 493   | 788     | — 780   |

| $A''Z$  |           |       |        |        |        |         |         |         |         |         |         |         |         |
|---------|-----------|-------|--------|--------|--------|---------|---------|---------|---------|---------|---------|---------|---------|
| $u$     | $\lambda$ | $0^0$ | $30^0$ | $60^0$ | $90^0$ | $120^0$ | $150^0$ | $180^0$ | $210^0$ | $240^0$ | $270^0$ | $300^0$ | $330^0$ |
| $30^0$  |           | — 749 | 288    | 1899   | 266    | — 336   | — 1086  | — 1761  | 786     | 434     | — 2592  | — 483   | 1342    |
| $40^0$  |           | — 802 | — 522  | — 557  | — 311  | 290     | 300     | 594     | 755     | 155     | 615     | 1286    | 129     |
| $50^0$  |           | 456   | — 388  | — 827  | 38     | 50      | — 93    | — 122   | — 685   | — 293   | 76      | — 890   | — 574   |
| $60^0$  |           | 949   | 717    | 500    | 763    | — 62    | — 224   | 263     | — 614   | — 662   | 425     | 56      | — 23    |
| $70^0$  |           | 96    | — 60   | — 218  | — 407  | 146     | 96      | — 386   | 457     | 799     | — 243   | — 227   | 367     |
| $80^0$  |           | — 428 | 289    | 246    | — 420  | 110     | 122     | — 378   | 251     | 297     | — 246   | 195     | 46      |
| $90^0$  |           | — 509 | — 46   | 467    | 296    | — 151   | — 199   | 111     | 32      | — 423   | — 322   | 73      | — 193   |
| $100^0$ |           | — 87  | — 455  | — 130  | 342    | 168     | 154     | 449     | 323     | 90      | 52      | 38      | 112     |
| $110^0$ |           | 664   | 86     | — 520  | — 588  | — 694   | — 195   | 216     | — 250   | — 96    | 364     | — 26    | 127     |
| $120^0$ |           | 439   | 236    | — 29   | 264    | 195     | — 97    | — 453   | — 966   | — 556   | 254     | 44      | — 51    |
| $130^0$ |           | — 313 | 433    | 102    | 220    | 1866    | 1127    | — 755   | 41      | 634     | — 264   | — 274   | — 297   |
| $140^0$ |           | — 752 | — 315  | 213    | — 820  | — 2189  | — 1991  | 170     | 2015    | 1153    | — 346   | — 137   | — 85    |
| $150^0$ |           | — 384 | — 105  | 524    | — 405  | 893     | 2115    | — 234   | — 2286  | — 2282  | — 1053  | 1454    | 1704    |

| $AZ$    |           |        |        |        |        |         |         |         |         |         |         |         |         |
|---------|-----------|--------|--------|--------|--------|---------|---------|---------|---------|---------|---------|---------|---------|
| $u$     | $\lambda$ | $0^0$  | $30^0$ | $60^0$ | $90^0$ | $120^0$ | $150^0$ | $180^0$ | $210^0$ | $240^0$ | $270^0$ | $300^0$ | $330^0$ |
| $30^0$  |           | — 605  | 209    | 2019   | 69     | — 307   | — 1617  | — 1345  | 430     | 1450    | — 5637  | 1196    | 547     |
| $40^0$  |           | — 361  | — 1210 | — 161  | — 974  | 698     | — 267   | 770     | 795     | — 346   | 897     | 1326    | — 425   |
| $50^0$  |           | 376    | — 595  | 131    | — 1033 | 177     | 44      | 298     | — 911   | — 1102  | 220     | — 707   | — 1067  |
| $60^0$  |           | 1353   | 470    | 876    | 225    | 397     | — 421   | 379     | — 409   | — 843   | 185     | — 316   | — 568   |
| $70^0$  |           | — 252  | 217    | — 184  | — 853  | 615     | — 360   | 8       | 434     | 397     | 205     | — 939   | 945     |
| $80^0$  |           | — 1193 | 671    | 390    | — 1096 | 770     | — 406   | 98      | 202     | — 59    | 362     | — 1025  | 776     |
| $90^0$  |           | — 665  | 65     | 649    | — 286  | 670     | — 1014  | 718     | — 240   | — 564   | 195     | — 737   | 500     |
| $100^0$ |           | — 14   | — 239  | 4      | — 64   | 828     | — 667   | 1147    | — 128   | 314     | 165     | — 111   | 192     |
| $110^0$ |           | — 35   | 542    | — 666  | — 559  | — 520   | — 342   | 142     | — 261   | — 54    | 440     | — 157   | 423     |
| $120^0$ |           | — 189  | 897    | — 523  | 677    | 141     | — 94    | 190     | — 1325  | — 137   | 109     | 39      | 193     |
| $130^0$ |           | — 392  | 891    | — 430  | 733    | 1822    | 1629    | — 696   | — 218   | 1011    | — 618   | 284     | — 529   |
| $140^0$ |           | — 847  | 63     | — 472  | — 20   | — 2681  | — 1649  | 65      | 1673    | 1633    | — 471   | 641     | — 419   |
| $150^0$ |           | 220    | — 123  | 144    | — 189  | 55      | 3647    | — 747   | — 2102  | — 2023  | — 1546  | 2242    | 924     |

derselben in dem nächstens erscheinenden XVIII. Bande von „Aus dem Archiv der deutschen Seewarte“ zugesagt und ausserdem durch eine nochmalige Unterstützung die dazu nötige Beschleunigung der noch durchzuführenden Berechnungen ermöglicht hat.