

Bemerkungen und Berichtigungen

zu

Carl Rümker's Hamburger Sterncatalogen

1836.O und 1850.O

Zweite Serie.

Von

Dr. *Richard Schorr*,

Observator der Hamburger Sternwarte.

Die nachfolgenden Bemerkungen und Berichtigungen zu CARL RÜMKER's Hamburger Sternecatalogen bilden eine Fortsetzung der von mir im Jahre 1897 veröffentlichten ersten Serie (Mittheilungen der Hamburger Sternwarte No. 3). Sie beziehen sich meistens auf solche Sterne, deren Positionen nach C. H. F. PETERS (Corrigenda in various star catalogues, pag. 91—92), BOSS (Albany A.G. Catalog, pag. 211—213), BATTERMANN (A.N. 3516) oder nach einer mir freundlichst mitgetheilten Liste von PALISA mit einem Fehler behaftet sein sollten, ebenso sind die nach den Angaben von ARGELANDER, OELTZEN, AUWERS und KREUTZ fehlerhaften Sterne, welche in der ersten Zusammenstellung noch nicht aufgenommen waren, in dieser zweiten Serie enthalten, nachdem es durch Durchblättern aller Beobachtungsbücher gelungen ist, die Originalbeobachtungen dieser Sterne wieder aufzufinden. Bezüglich der Einzelheiten der nachfolgenden Bemerkungen möchte ich auf die Einleitung zur ersten Serie hinweisen, wo ich nähere Angaben über die Art der Beobachtung und der Revision gemacht habe.

Beide Serien zusammen, enthalten nimmehr alle mir bisher bekannt gewordenen Fehler der RÜMKER'schen Cataloge und möchte ich zwecks Fortführung der Revision alle Fachgenossen bitten, Fehler, welche fernerhin noch in den RÜMKER'schen Catalogen aufgefunden werden, mir freundlichst mittheilen zu wollen.

R. SCHORR.

I.

Mittlere Oerter von 12 000 Fix-Sternen

für

den Anfang von 1836.

No.	Angabe der Correction	Ergebniss der Revision	Verbesserte Position	
			α 1836.0	δ 1836.0
20	KR: Duplex, welche Componente?	1842 Jan. 6. Bemerkung: „der südliche von einem Doppelstern“ ist im Catalog vergessen aufzunehmen.		
57	PAL: — 11 ^s ?	1839 Jan. 5. Original fehlt. 6 Fäden, Mittelfaden nachträglich bezeichnet. Es ergibt sich, dass die ersten 5 Fäden dem Stern Rü 54 zugehören, von welchem keine Declination beobachtet ist; aus ihnen folgt die Position: 57a=Rü 54 Der letzte ungenaue Faden nebst der Declinationsbeobachtung gehört dem Stern Rü 55 zu und ergibt die Position: 57b=Rü 55	0 ^h 12 ^m 31 ^s .612	+ 11 51' —
89		Die Position in Mittheilung 3 ist durch einen Druckfehler entstellt, α ist 5 ^s .470 statt 54 ^s .70 zu lesen.	0 12 43....	+ 11 48 12 ^{''} .39
96	KR: + 1 ^s	Von diesem Stern sollen 3 Rectascensions-Bestimmungen vorhanden sein, ich habe jedoch nur 2 auffinden können. 1841 Oct. 17. 1 Faden 4 ^s .3 vor Rü 98 giebt α 1836.0 = 0 ^h 19 ^m 54 ^s .4 1842 Jan. 6. 2 Fäden vor Rü 98 geben α 1836.0 = 0 ^h 19 ^m 53 ^s .08.	0 19 54.470	+ 18 38 39.90

No.	Angabe der Correction	Ergebniss der Revision	Verbesserte Position	
			α 1836.0	δ 1836.0
102	AUW: Nicht in B.D.	1837 Nov. 6. Reductionsfehler, δ ist $-3''$ zu corr., Stern gleich B.D. $+14.52$ B. Position stimmt dann mit A.G. Leipzig 116 und BATT. 20; B.B. VI $+14.52$ ist $+1'$ zu corr.	$0^h 20^m 57^s.261$	$+14^\circ 6' 10''.3$
136	ARG: $+1$	1840 Jan. 6. Ablesefehler. Fäden stimmen bei $\delta = +21''$ besser. Position stimmt dann mit A.G. Berlin B. 167.	$0 26 31.436$	$+21 17 13.3$
150	PAL: $+12''$, $-1'$	Statt 150 ist im Catalog unter No. versehentlich 145 gedruckt. Der Stern ist beobachtet 1837 Dec. 17; das Original fehlt. 13 gute Fäden, 1 Mikroskop. Grösse $8''$, nicht $9''$, wie im Catalog gedruckt, verzeichnet; $-1''$ und $-1'$ zu corr., Reductionsfehler, dann gleich Rü 146 (53 Piscium).	$0 28 15.303$	$+14 19 35.5$
155	PAL: $-7'' =$ Rü 154	1839 Jan. 6. Es sind 4 Fäden beobachtet, 3 benachbarte und 1 isolirter, dieser gehört wahrscheinlich dem Stern Rü 157 an, die 3 ersten, welche schlecht zusammenstimmen, geben bei anderer Fadenfolge die Position von Rü 154.	$0 30 54....$	$+14 18 8.9$
183 184	KR: Rü 183 ist $+40'$ zu corr. = Rü 184	Nach dem Catalog sollen vorhanden sein von: Rü 183: 2 α -Bestimmungen 2 δ -Bestimmungen Rü 184: 3 α -Bestimmungen 1 δ -Bestimmung Die Revision ergab, dass die Position von Rü 183 ein falsches Mittel zweier Beobachtungen von Rü 184 ist, die Position von 184 ist aber auch durch Rechenfehler verfälscht. Die Beobachtungen sind folgende: 1838 Dec. 23. 9 Fäden, 4 Mikroskope geben: $0^h 39^m 10^s.095 + 59^\circ 52' 18''.66$ 1839 Oct. 10. 6 Fäden, kein Mikroskop, vor 191 beobachtet; bei der Reduction ist die Reihenfolge der beiden Sterne verwechselt und dementsprechend die Fadenstellung und die Minute geändert.		

No.	Angabe der Correction	Ergebniss der Revision	Verbesserte Position	
			α 1836.0	δ 1836.0
		Die richtige Reduction ergibt: $0^h 39^m 9^s 662 + 59^\circ 52'$ — 1839 Oct. 29. 7 Fäden, 4 Mikroskope, Reductionsfehler in α. Neue Reduction ergibt: $0^h 39^m 9^s 833 + 59^\circ 52' 17''.40$ 1839 Oct. 31. 6 Fäden, 1 Mikroskop. Die Mikroskop-Correctionen stimmen sehr schlecht zusammen, entnehme ich dieselbe von dem direct vorher beobachteten Stern α Cassiopejae, so ergibt die neue Reduction: $0^h 39^m 10^s 148 + 59^\circ 52' 11''.2$ 1840 Jan. 8. 10 Fäden, 4 Mikroskope geben: $0^h 39^m 10^s 141 + 59^\circ 52' 14''.04$ Die Position von Rüm 183 ist also ganz zu streichen, und für Rüm 184 erhält man als Mittel, wenn man die Declination von 1839 Oct. 31 ausschliesst: Rüm 184 154, 32)	$0^h 39^m 9^s 976$	$+ 59^\circ 52' 16''.70$
243	PAL: Nicht in B.D.	1841 Nov. 5. — 1^h zu corr., dann = Rüm 11887.	$23 53 25.044$	$- 3 56 25.14$
254	PAL: Nicht in B.D.	1841 Oct. 7. — 10^m zu corr., dann = Rüm 244.	$0 53 35.505$	$+ 7 3 14.40$
272	PAL: $+ 61^s$	1838 Dec. 14. PALISA glaubt, dass meine Conjectur in M. 3 nicht richtig sei, sondern dass $\alpha + 61^s$ zu corr. sei, dies ist jedoch nicht möglich, da zu den betreffenden Zeiten bereits der folgende Stern Rüm 276 beobachtet wurde. Ich muss deshalb meine Conjectur aufrecht erhalten.		
281	PAL: Nicht in B.D.	1839 Oct. 31. — $5'$ zu corr. Ist eine Beobachtung von Juno und die Position daher zu streichen.	—	—
284	KR: $+ 1^s$	1838 Sept. 25. 5 Fäden, von denen die 2 ersten nach Angabe im Beobachtungs- heft — 1^s corr. sind, 4 Mikroskope. Hieraus folgt die Position: $1^h 15^m 1^s 940 + 56^\circ 46' 43''.53$		

—

No.	Angabe der Correction	Ergebniss der Revision	Verbesserte Position	
			α 1836.0	δ 1836.0
287	KR. + 1 ^s	1841 Oct. 5. 9 gute Fäden. Neu-reduction ergiebt: $1^h 15^m 2^s.196 + 56^\circ 46' 41''.79$	$1^h 15^m 2^s.081$	$+ 56^\circ 46' 43''.38$
		1841 Oct. 22. 9 Fäden. Neu-reduction ergiebt: $1^h 15^m 2^s.108 + 56^\circ 46' 44''.81$ Mittel der 3 Beobachtungen:		
470	CAMBRIDGE: — 3 ^s , — 90"	1838 Oct. 6. 13 gute Fäden, Reduction richtig. $1^h 15^m 42^s.220 + 56^\circ 50' 4''.67$ Eine zweite Beobachtung ist nicht aufzufinden.	$1\ 45\ 38.223$	$+ 27\ 1\ 58.81$
		1841 Feb. 1. Die von Cambridge erforderte Correction ist nicht zulässig, dagegen geht aus den Fäden hervor, dass $\delta = 27^\circ$ sein muss. Corrigire ich — 1 ^o , so stimmt die Position mit A.G. Cambridge 1037.		
516	PAL: Nicht in B.D.	1837 Nov. 3. — 5 ^o zu corr., dann = α Piscium.	$1\ 53\ 34.149$	$+ 1\ 58\ 7.27$
698	ALBANY: — 10"	1839 Sept. 23. 4 Mikroskope, Reduction richtig, kein Fehler zu finden.		
Ntr. 2 ^h 2 ^h 57 ^m 44 ^s	AUW: Nicht in B.D.	1842 Jan. 25. Das Originalheft ist so zerfallen, dass nur wenig zu erkennen ist. Der Stern ist direct vor Rü 780 beobachtet und mit der Bemerkung „Faden ungewiss“ versehen. Eine genauere Feststellung ist nicht möglich.		
804	ALBANY: — 10"	1842 Jan. 6. 2 Mikroskope; Reduction richtig. Kein Fehler zu finden.		
829	ARG: Existirt so nicht	1840 Jan. 10. 13 Fäden, 2 Mikroskope. Die Fäden zeigen, dass $\delta + 10^\circ$ zu corr. ist, dann ist der Stern = B.D. + 23 ^s 429 und die Position stimmt mit A.G. Berlin B. 967.	$3\ 7\ 29.663$	$+ 23\ 25\ 28.99$
915	AUW: Nicht in B.D.	1840 Jan. 9. 9 Fäden, zeigen dass $\delta + 5^\circ$ zu corr. ist, dann Stern = Rü 914.	$3\ 28\ 1.129$	$+ 23\ 42\ 52.43$

No.	Angabe der Correction	Ergebniss der Revision	Verbesserte Position	
			α 1836.0	δ 1836.0
1027	ARG: $-1^m, +3'$	1840 Jan. 15. An dieser Position ist bereits mehrfach corrigirt worden, $\alpha - 10^m$, was berechtigt erscheint, dann sind 3 Mikroskope 50', 1 Mikroskop 20' abgelesen, angenommen ist für den Catalog 20'. Nimmt man 50' als richtig an, so kommt man auf B.D. $+27^{\circ}601$.	$3^h 45^m 58^s.871$	$+27\ 8' 55''.46$
Ntr. 3 ^h 8 ^m 31 ^s	SCHORR: Nicht in B.D.	1839 Dec. 17. 3 gute Fäden, Bemerkung: „Faden ganz ungewiss“. Bei anderer Fädenstellung ist $\alpha + 16^s$ zu corr. und der Stern = Rü 835.	$3\ 8\ 43.575$	$+23\ 28\ 37.14$
Ntr. 3 ^h 8 ^m 47 ^s	SCHORR: $+10$	1840 Jan. 10. Direct hinter Rü 829 beobachtet „3' ad Boream“, daher auch $+10^{\circ}$ zu corr., dann = Rü 835.	$3\ 8\ 44.25$	$+23\ 28\ —$
1098	PAL: Nicht in B.D.	1841 Febr. 10. $+1^{\circ}$ zu corr., dann Stern = B.D. $+6^{\circ}636$, Position stimmt mit W ₁ 3 ^h 1192.	$4\ 0\ 0.995$	$+6\ 20\ 23.42$
1147	OELTZEN: -1^m	1842 Nov. 16. Reductionsfehler, -1^m zu corr. $4^h\ 8^m\ 25^s.591 + 62^{\circ}\ 57'\ 11''.92$ Eine zweite Beobachtung war nicht aufzufinden.	$4\ 8\ 25.565$	$+62\ 57\ 10.87$
1228	MARKREE: Existirt nicht	1840 Jan. 9. -2^h zu corr. = Rü 638. Diese Position ist ganz zu streichen, da die Beobachtung zweimal an diesem Tage reducirt, einmal mit der richtigen Stunde, welche Position im Catalogort von Rü 638 schon aufgenommen ist, und einmal mit um 2^h zu grosser Rectascension, welche die Position Rü 1228 geliefert hat.	—	—
1238	AUW: $+2^s, +12''$	1840 Jan. 15. 10. Grösse, an 2 Fäden vor Aldebaran beobachtet, Reductionsfehler in α und δ , -1^m zu corr., Stern = B.D. $+16^{\circ}618$, Position stimmt mit B.B. VI.	$4\ 24\ 4.29$	$+16\ 9\ 45.1$
1266	PAL: Nicht in B.D.	Die Position ist aus der Zusammenziehung von 2 Einzelbeobachtungen von α und δ entstanden.		

No.	Angabe der Correction	Ergebnis der Revision	Verbesserte Position	
			α 1850.0	δ 1850.0
		1841 Oct. 5. 0 gute Faden. Non-reduction ergibt: $1^{\circ} 15' 2'' 100 + 50' 40' 41'' 70$ 1841 Oct. 27. 0 Faden. Non-reduction ergibt: $1^{\circ} 15' 2'' 100 + 50' 40' 44'' 81$ Mittel der 2 Beobachtungen $1^{\circ} 15' 2'' 81 + 50' 40' 43'' 5$		
287	K α 1 1'	1848 Oct. 3. 1 gute Faden. Reduction richtig. $1^{\circ} 15' 4'' 100 + 50' 40' 47'' 7$ Eine zweite Beobachtung ist nicht aufzuführen.		
470	ALPHEGUS. — 1'	1841 Feb. 1. Die von Cambridge erforderte Correction ist nicht zutreffend, dagegen geht aus den Faden hervor, dass die Correction nicht 1' ist, sondern 1', so stimmt die Position mit der A.G. Cambridge corr. $1^{\circ} 45' 58''.223 + 27' 1' 58'' 81$		
516	P α Nicht in B.D.	1841 Nov. 1. — 1' zu corr., dann 0. 1' 53' 34'' 149 + 1' 58' 7'' 37		
698	ALFA. — 10"	1840 Sept. 2. 1 Mikroskop. Reduction richtig. Kein Fehler zu finden.		
Str. 2' 2' 17" 41"	ALFA. Nicht in B.D.	1841 Jan. 10. Der Originaltext ist so unklar, dass nur wenig zu erkennen ist. Der Faden ist aber von 1841 die Beobachtung ist die ursprüngliche. Fadenmangel vorhanden. Eine genauere Bestimmung ist nicht möglich.		
804	ALFA. — 10"	1841 Jan. 10. 1 Mikroskop. Reduction richtig. Keine Fehler zu finden.		
829	ALFA. Bismarck = 10"	1841 Jan. 10. 1 Mikroskop. Die Faden zeigen, dass 1' zu corr. ist. Aus dem Stern = B.D. = 1' 10" 100 und die Position stimmt mit der von Bismarck. $1^{\circ} 7' 100 + 50' 40' 43'' 5$		
915	ALFA. Nicht in B.D.	1841 Jan. 10. 1 Mikroskop. Die Faden zeigen, dass 1' zu corr. ist. Aus dem Stern = B.D. = 1' 10" 100 und die Position stimmt mit der von Bismarck. $1^{\circ} 7' 100 + 50' 40' 43'' 5$		

No.	Angabe der Correction	Ergebnis der Revision	Verbesserte Position	
			α 1850.0	δ 1850.0
1027	ALFA. — 1', + 3'	1841 Jan. 15. An dieser Position ist bereits mehrfach corrigiert worden, $\alpha = 1^{\circ}$, was berechtigt erscheint, dann sind 3 Mikroskope 50', 1 Mikroskop 20' abgelesen, angenommen ist für den Catalog 20'. Nimmt man 50' als richtig an, so kommt man auf B.D. = 1' 10" 100.	$1^{\circ} 45' 58''.871 + 27' 1' 58'' 81$	
Str. 3' 8' 31'	SCHORP. Nicht in B.D.	1840 Dec. 17. 1 gute Faden. Bemerkung: „Faden ganz ungewiss“. Bei anderer Fadenstellung ist $\alpha = 10'$ zu corr. und der Stern = B.D. 818.	$1^{\circ} 45' 58''.871 + 27' 1' 58'' 81$	
Str. 3' 8' 47'	SCHORP. + 10"	1840 Jan. 10. Dinst. Längst. Ru. 100 beobachtet „ad Bismarck“, daher auch $\delta = 10'$ zu corr., dann = B.D. 818.	$1^{\circ} 45' 58''.871 + 27' 1' 58'' 81$	
1098	P α . Nicht in B.D.	1841 Feb. 10. 1 gute Faden. dann Stern = B.D. = 6' 0" 100. Position stimmt mit W. 1111.	$1^{\circ} 45' 58''.871 + 27' 1' 58'' 81$	
1147	DELZEN. — 1'	1842 Nov. 10. Reductionfehler. — 1' zu corr. $1^{\circ} 45' 58''.871 + 27' 1' 58'' 81$ Eine zweite Beobachtung war nicht aufzuführen.	$1^{\circ} 45' 58''.871 + 27' 1' 58'' 81$	
1228	MACTER. Eintritt nicht	1841 Jan. 10. — 1' zu corr. = B.D. 818. Diese Position ist 1844 zu streichen, da die Beobachtung zweimal an diesem Tage reduziert wurde mit dem richtigen Stern, welche Position im Cataloge von B.D. 1111 richtig angenommen ist, und somit mit $\alpha = 1'$ zu corr. Reduction ist, welche die Position B.D. 1111 verbessert hat.	$1^{\circ} 45' 58''.871 + 27' 1' 58'' 81$	
1238	ALFA. — 10" + 10"	1841 Jan. 10. 10 Faden von ALFA. beobachtet. Reduction Fehler $\delta = 10'$ zu corr. Stern = B.D. = 1' 10" 100. Position stimmt mit B.D. 1111.	$1^{\circ} 45' 58''.871 + 27' 1' 58'' 81$	
1266	P α . Nicht in B.D.	Die Position ist mit der 7. von Bismarck = 1' 10" 100. Eine zweite Beobachtung war nicht aufzuführen.	$1^{\circ} 45' 58''.871 + 27' 1' 58'' 81$	

No.	Angabe der Correction	Ergebniss der Revision	Verbesserte Position	
			α 1836.0	δ 1836.0
1301	AUW: — 41^s	1835 Dec. 9. Beobachtung am P.J. (Original nicht mehr vorhanden) giebt die Position 1836.0: $4^h 35^m 49^s.951 + 9^\circ 14' -$ Diese Position gehört dem Stern B.D. + 9.642 an und stimmt mit W ₁ 4 ^h 800. 1838 Dec. 26. Rectascension nicht beobachtet, nur Declination, es ist nur notirt $\alpha = 4^h 35^m 49^s.9$, und darauf die Declination mit dem Ort von 1835 Dec. 9 zusammengezogen, während in Wirklichkeit die Declination dem Stern Rü 1267 zugehört. An Stelle der Position von 1266 treten demnach die folgenden 2 Positionen:		
		$1266a$ $1266b = \text{Rü } 1267$	$4^h 35^m 49^s.951$ $4 36 \quad 6. \dots$	$+ 9 \quad 14'$ $+ 9 \quad 10 \quad 43''$
1341	PAL: Nicht in B.D.	1841 Dec. 17. Durch Uebereinanderschreiben entstandener Reductionsfehler, — $40^s.960$ zu corr., Stern = Rü 1296.	$4 \quad 41 \quad 47.183$	$+ 18 \quad 33 \quad 12.8$
Ntr. 4 ^h $4^h 33^m 20^s$	AUW: Nicht in B.D.	1839 Febr. 18. Schreibfehler, + 10° zu corr., Stern = B.D. + 19.834.	$4 \quad 50 \quad 39.026$	$+ 19 \quad 31 \quad 44.0$
Ntr. 4 ^h $4^h 35^m 38^s$	AUW: Nicht in B.D.	1842 Febr. 11. Versehentlich die Declination des direct vorher beobachteten Aldebaran zu diesem Stern geschrieben, Stern = Rü 1259. Bemerkung zugefügt: „Die Positionen (α und δ) dieses Tages sind unsicher“.	$4 \quad 33 \quad 19.069$	$+ 23 \quad 46 \quad 7.0$
1399	PETERS: Existirt nicht	1839 Jan. 30. 2 Fäden, 1 Mikroskop; direct hinter Rü 1255 beobachtet; wahrscheinlich eine ungenaue Beobachtung von Rü 1268, bei anderer Fadenstellung kommt man genähert auf dessen Position. Da das Originalheft nicht mehr vorhanden ist, lässt sich keine bestimmte Entscheidung treffen.		
		1837 Dec. 10. (α und δ) und 1837 Dec. 14 (nur δ) beobachtet. — 1° zu corr. Druck- oder Schreibfehler. Position stimmt mit A.G. Berlin B. 1689.	$5 \quad 5 \quad 36.489$	$+ 22 \quad 5 \quad 22.6$

No.	Angabe der Correction	Ergebniss der Revision	Verbesserte Position	
			α 1836.0	δ 1836.0
1637	PETERS: + 2 ^s	1839 Jan. 7. 6 einzelne schlecht stimmende Fäden, weichen 4 ^s 2 von einander ab. Bei der Reduction sind 5 Fäden ausgeschlossen worden. Die Rectascension kann daher nur als ganz genähert betrachtet werden.	5 ^h 48 ^m 38 ^s ...	+ 23 38' 26".81
1714	PETERS: -- 1'	1842 Febr. 24. Reductionsfehler.	5 57 52.478	+ 23 16 12.06
Ntr. 5 ^h 5 ^h 49 ^m 55 ^s	ARG: Existirt nicht	1835 Dec. 10. Beobachtet am Passageninstrument zwischen Rü 1629 und Rü 1646, wahrscheinlich Rü 1635. Da das Originalheft nicht mehr vorhanden ist, ist eine Revision nicht möglich.		
Ntr. 5 ^h 5 ^h 53 ^m 31 ^s	CAMBRIDGE: + 1 ^s	1842 Febr. 6. 2 gute Fäden, 1 Mikroskop. Reduction richtig. Kein Fehler zu finden.		
Ntr. 5 ^h 5 ^h 56 ^m 36 ^s	ARG: + 30 ^s	1840 Jan. 19. Reductionsfehler, + 30 ^s zu corr., Stern = Rü 1707, in δ bleibt eine Abweichung von 8" (4 Mikroskope), für welche keine Erklärung zu finden ist.	5 57 6.229	+ 26 41 18.58
1859	PETERS: + 10	1840 Jan. 20. Die Fäden zeigen an, dass die Correction + 10 erforderlich ist, Stern dann = Rü 1858.	6 17 37.768	+ 33 14 55.19
1897	PETERS: + 10	1838 Dec. 18. Reductionsfehler, schon nachträglich verbessert, Stern = Rü 1896.	6 22 57.056	+ 33 8 13.07
1957	ARG: -- 18 ^s	1843 Jan. 16. 8 Fäden, Bemerkung „Faden ungewiss“. Bei anderer Fädenstellung — 18 ^s 181 zu corr., Stern = Rü 1953.	6 30 21.927	+ 36 10 23.27
1997	PETERS: -- 30'	1841 Dec. 27. Reductionsfehler, — 30' zu corr. Position stimmt mit A.G. Berlin B. 2613.	6 39 12.040	+ 23 22 40.54
2010	PETERS: + 2 ^m	1841 Dec. 27. Reductionsfehler, + 2 ^m zu corr. Position stimmt mit A.G. Berlin B. 2658.	6 44 27.286	+ 23 10 31.17
Ntr. 6 ^h 6 ^h 6 ^m 33 ^s	PAL: -- 10'	1842 Dec. 27. Declination + 20 ^s zu corr., Stern = Rü 1736. Die Correction ist schon im Beobachtungsheft angeführt und der richtige Ort bereits in der Catalogposition von Rü 1736 einbezogen, Stern deshalb hier zu streichen.	—	—

No.	Angabe der Correction	Ergebniss der Revision	Verbesserte Position	
			α 1836.0	δ 1836.0
Ntr. 7 ^h 25 ^m 16 ^s	PAL: + 1 ^m	1836 Jan. 7. Beobachtung am Passagen-instrument, zusammen mit dem nächsten Nachtrag-Stern 7 ^h 26 ^m 21 ^s .382. Original nicht mehr vorhanden. Corrigirt man + 1 ^m , so kommt man auf Rü 2274.	7 ^h 26 ^m 16 ^s .58	+ 3 42' —
Ntr. 7 ^h 29 ^m 46 ^s	PAL: + 30 ^s	1836 Jan. 25. Beobachtung am Passagen-instrument. Original nicht mehr vorhanden. Corrigirt man + 30 ^s , so kommt man auf Rü 2279.	7 30 16.305	+ 5 39 —
2459	PAL: Nicht in B.D.	1843 März 16. Die Fäden zeigen, dass δ + 30 ^o zu corr. ist. Stern = Rü 2458.	8 7 13.477	+ 36 13 41 ^{''} .71
2636	PETERS: — 10 ^o	1842 April 9. Reductionsfehler, — 10 ^o zu corr. Position stimmt mit PULKOWA 1397.	8 35 50.478	+ 10 40 14.01
2710	PAL: Nicht in B.D.	1842 April 20. + 1 ^h zu corr. = Rü 3032.	9 51 32.431	+ 8 49 42.02
2762	PETERS: δ ungewiss	1843 März 19. Der Unterschied wird durch die von AUWERS abgeleitete Eigenbewegung erklärt.	—	—
Ntr. 8 ^h 8 ^m 30 ^s	KR: Nicht in B.D.	1840 März 4. 4 Fäden, 1 Mikroskop. Bemerkung „A.R. unsicher“. Die Zeitminute ist mehrfach corrigirt. Bei einer Durchmusterung dieser Gegend 1899 Juli 15 wurde weder an dem Catalogort, noch in der Umgebung ein Stern von dieser Declination gefunden. Wahrscheinlich ist die Declination auch falsch. Die Position ist am besten zu streichen.	—	—
2811	KR: — 1 ^s , — 6 ^{''}	1839 März 5. 13 gute Fäden, 4 Mikroskope geben 9 ^h 8 ^m 28 ^s .857 + 61 ^o 5' 47 ^{''} .85 1842 Febr. 7. 5 gute Fäden, 4 Mikroskope geben 9 ^h 8 ^m 28 ^s .84 + 61 ^o 5' 44 ^{''} .99 Position also richtig.	—	—
2817	KR: Nicht in B.D.	1841 März 29. Mehrere Reductionsfehler, — 45 ^s zu corr.; Position stimmt dann nahe mit B.D. + 60 ^o .1182 (9 ^m .4 Anon.)	9 8 15.008	+ 60 6 3.30
2840	KÜSTNER: + 0 ^s .6	1843 März 20. 13 gute Fäden, neue Reduction ergibt die Position:	9 12 37.985	+ 22 11 31.40

11

No.	Angabe der Correction	Ergebniss der Revision	Verbesserte Position	
			α 1836.0	δ 1836.0
Ntr. 9 ^h 9 ^h 48 ^m 5 ^s	CAMBRIDGE: — 48"	Die Position ist aus zwei getrennten Beobachtungen von α und δ entstanden. 1840 April 8. Keine Rectascension, nur notirt „A.R. 9 ^h 48 ^m “; 1 Mikroskop, mit Tinte überschrieben, ausserdem eine unleserliche Bemerkung „zu“. 1840 April 11. 12 Fäden ergeben die Rectascension des Catalogs; Declination nicht beobachtet. Bemerkung: „in parallelo cum antecedente“ (Rü 2983. Declination daher am besten zu streichen.	9 ^h 48 ^m 5 ^s .402	+ 27 4' —
Ntr. 9 ^h 9 ^h 56 ^m 23 ^s	KR: — 1 ^m = Rü 3057	1841 März 29. 3 Fäden nach Rü 3057 „ad austrum“. Identität mit Rü 3057 also ausgeschlossen. Nach einer Refractor-Beobachtung 1899 Juli 15 steht am Catalogort ein Stern 9 ^m 4, der in B.D. fehlt, 1 ^m 0 ^s 85 und 0' 56 ^m 6 südlich folgend auf Rü 3057.		
3111	PAL: + 1 ^m	1840 April 19. Minute deutlich: bei + 1 ^m Corr. ist der Stern = B.D. — 2.3106; dann erfordert der Nachtrags-Stern 10 ^h 7 ^m 27 ^s 73 auch die Corr. + 1 ^m , er ist dann gleich B.D. — 2.3108, von dem schon eine Position 10 ^h 8 ^m 27 ^s 73 richtig im Nachtrag verzeichnet ist.	10 8 12.657	— 2 0 43 ^m 5
3130	PETERS: + 5 ^s , + 3'	1844 März 22. Aus den Fädendistanzen geht hervor, dass δ + 10 zu corrigiren ist, der Stern ist dann gleich B.D. + 20.2466 (40 Leonis) und stimmt mit PULKOWA 1610.	10 10 47.552	+ 20 17 58.1
3157	PETERS: + 1 ^s	1842 April 26. Die Fädendistanzen deuten auf die Correction + 1 ^s , Stern dann gleich ϵ Leonis min., stimmt mit PULKOWA 1616.	10 13 34.532	+ 36 2 34.8
3219	PETERS: — 2'	Die Angabe von PETERS ist nicht zutreffend, die Position stimmt mit A.G. Berlin A. 4178. Die Position bezieht sich auf die nördliche Componente eines Doppelsterns, „alia 2' ad austrum“ (1843 März 24).		
3320	MARKREE: Existirt nicht	1842 April 14. Kreistheilung in falscher Richtung abgelesen, dann Stern gleich B.D. + 9.2403, mit M ₁ 5730 stimmend.	10 37 24.405	+ 9 10 47.5

No.	Angabe der Correction	Ergebniss der Revision	Verbesserte Position	
			α 1836.0	δ 1836.0
3332	PETERS: — 1'	1842 März 7. Drei Mikroskope richtig, eines falsch abgelesen.	10 ^h 38 ^m 43 ^s .178	+ 14 14' 28".60
3413	ARG: + 1"	1843 April 23. Ablesungsfehler, bei + 1 Corr. ist der Stern = B.D. + 26.2153 und stimmt mit A.G. Cambridge 5565	10 48 15.064	+ 26 8 43.52
Ntr. 10 ^h 0 ^h 2 ^m 49 ^s	PAL: Nicht in B.D.	1840 April 13. Direct hinter α Leonis beobachtet, dessen Declination aber 10' falsch abgelesen, deshalb diese Position auch + 10° zu corr., dann Stern gleich B.D. + 12.2162 mit W ₁ 10 ^h 45 stimmend.	10 2 47.712	+ 12 50 30.3
Ntr. 10 ^h 0 ^h 7 ^m 27 ^s	SCHORR: + 1"	1840 April 19. Cf. Bemerkung zu Rü 3111.	10 8 27.73	— 1 58 —
Ntr. 10 ^h 0 ^h 38 ^m 47 ^s	MARKREE: Existirt nicht	1842 April 14. Direct hinter Rü 3320 (siehe oben) beobachtet, „5' ad austrum antecedentis“ (3320). Nach der verbesserten Position von 3320 folgt, dass dieser Stern gleich B.D. + 9.2408 = Rü 3335 ist.	10 38 47.356	+ 9 7 —
3607	PETERS: Existirt nicht	1842 Mai 3. Reductionsfehler, + 10 und + 1' zu corr., dann gleich Rü 3606.	11 21 54.997	+ 19 18 40.33
3610	PETERS: Existirt nicht	1843 Mai 10. Reductionsfehler, δ ist — 2', Stern = Rü 3609, ϵ Leonis, was deutlich notirt ist.	11 21 56.460	— 2 5 58.00
3670	PAL: Nicht in B.D.	1830 Juni 7. Ist eine Beobachtung des Mars!	—	—
3698	PETERS: Existirt nicht	1842 Mai 3. Die Position ist dadurch entstanden, dass zwei Sterne irrthümlich zusammengezogen sind. Der eine hat die Rectascension von 3698 aber die Declination + 23', ist also = Rü 3697. 3698 = 3697	11 33 33.296	+ 23 7 18.03
		Die Declination + 8' gehört zum anderen Stern, deren Rectascension nicht rednirt ist, dieser Stern ist gleich B.D. + 7.2460 und stimmt mit A.G. Leipzig II 5847	11 26 55.090	+ 8 5 10.03
3778	PETERS: — 1'	1842 April 26. Die Angabe von PETERS ist nicht richtig, die Declination ist + 1' zu corr., Reductionsfehler; die Position stimmt dann auch mit Paris 14677.	11 52 42.410	+ 11 25 32.39

No.	Angabe der Correction	Ergebniss der Revision	Verbesserte Position	
			α 1836.0	δ 1836.0
3783	ARG: + 10'	1842 April 23. Die Angabe von ARGELANDER „statt 29' lies 39'“ ist sicher ein Druckfehler, es soll „lies 19'“ heissen, dann ist der Stern gleich B.D. + 14.2467 und stimmt mit W ₁ 11 ^h 933. 4 deutliche Mikroskope, muss Ablesefehler sein.	11 ^h 53 ^m 20 ^s .157	+ 14 19' 24"
3806	PAL: Nicht in B.D.	1844 Mai 26. Deutlich als Mondstern o Virginis bezeichnet = Rū 3807. Declination ist + 1'50' zu corr.	11 56 51.031	+ 9 38 39.
Ntr. 11 ^h 11 ^h 4 ^m 56 ^s	AUW: Nicht in B.D.	1844 April 3. 2 einzelne Fäden; 4 Mikroskope. Bemerkung „Faden ungewiss“ In Mitth. 3 hatte ich die Declination — 4' corrigirt, wodurch die Position mit A.G. Berlin A. 4385 stimmte. Nach BATTERMANN (A.N. 3516) existirt am Himmel ein Stern 9 ^m 4 von der Declination des Catalogs, aber in einer um 15 ^s 6 kleineren Rectascension, der in B.D. fehlt (BATT. 627). Die Differenz 15 ^s 6 entspricht aber genau 2 Fadenintervallen, da ausserdem die Bemerkung „Faden ungewiss“ vorhanden ist, so scheint die Identität mit BATT. 627 sicher zu sein, meine Conjectur in Mitth. 3 ist also nicht zutreffend. Bei anderer Fadenstellung erhält man die Position:	11 4 41.28	+ 20 5 58.
Ntr. 11 ^h 11 ^h 10 ^m 56 ^s	KR: — 1 ^s 3	1842 April 28. 2 Fäden, Bemerkung „+ 16 ^s verzählt“. Die Fäden weichen 1 ^s 3 von einander ab, also ist die Rectascension nur sehr ungenau.	11 10 56....	+ 63 10 52.
Ntr. 11 ^h 11 ^h 19 ^m 21 ^s	PAL: Nicht in B.D.	1844 April 15. 7 Fäden, 1 Mikroskop. Der Beobachter hatte sich um 26 ^s verzählt, corrigirt man — 1 ^m , so kommt man auf B.D. + 3 ^m 2507 und die Position stimmt mit W ₁ 11 ^h 368.	11 20 21.148	+ 3 45 3.1
Ntr. 11 ^h 11 ^h 24 ^m 32 ^s	PAL: Nicht in B.D.	1841 April 3. Rechenfehler, — 20 ^s zu corr., dann gleich B.D. + 2.2440.	11 24 12.316	+ 2 14 51.
Ntr. 11 ^h 11 ^h 35 ^m 24 ^s	AUW: Nicht in B.D.	1844 April 26. Existirt am Himmel und ist = BATT. 668 (9 ^m 6).		

No.	Angabe der Correction	Ergebniss der Revision	Verbesserte Position	
			α 1836.0	δ 1836.0
3878	PAL: $- 1^m$	1840 April 18. Reductionsfehler. $- 1^m$ zu corr. Stern = Rü 3873.	$12^h 5^m 33^s.049$	$+ 3 10' 21''.71$
3947	KR: Nicht in B.D.	1842 Mai 2. 13 Fäden, 4 Mikroskope. Nach einer Refractor-Beobachtung 1890 Juli 15 existirt in der Position des Cataloges ein Stern $9^m 3$, der in B.D. fehlt.		
4062	PAL: $+ 1^m$	1840 April 18. Bemerkung „A.R. unsicher“. Minnte scheint erst nachträglich eingefügt zu sein. Corrigirt man $+ 1^m$, so stimmt die Position mit A.G. Albany 4538.	$12 32 40.311$	$+ 3 11 57.60$
4095	PAL: $- 30'$	1840 Mai 17. 4 dentliche Mikroskope, corrigirt man $- 30'$, so stimmt die Position mit W ₁ 12 ^h 622. Neue Reduction ergibt:	$12 36 0.595$	$- 0 35 24.64$
4149	KR: $- 20''$	Die Catalogposition hat nach KREUTZ gegen A.G. Helsingfors-Gotha die Abweichung $- 1^s 43$ und $- 19''.1$, die Abweichung in Rectascension wird durch Eigenbewegung erklärt, die dagegen in Declination nicht. 1839 Mai 8. 4 gut stimmende Mikroskope, die Aequatorpunkte aus den einzelnen Sternen stimmen an diesem Abend sehr schlecht unter einander. Verwendet man für diesen Stern den Aequatorpunkt von α Ursae majoris, der die gleiche Declination hat, so würde $\delta - 6''.22$ zu corrigiren sein. Ein Reductionsfehler ist nicht zu finden.		
4152	PAL: Nicht in B.D.	Die Declination des Sterns ist $- 2'$ zu lesen, wie sie 1840 April 22, 30 und Mai 16 auch beobachtet ist, bei der Reduction ist fälschlich $+ 2'$ angenommen. Der Stern ist gleich B.D. $- 2:3587$ und die neureducirte Position stimmt mit W ₁ 12 ^h 734.	$12 42 17.835$	$- 2 48 47.11$
Ntr. 12 ^h 12 ^h 1 ^m 53 ^s	PAL: $+ 30^s$	1840 April 10. Mehrfache Verzählungen, die letzten beiden Fäden geben $\alpha 30^s$ grösser.	$12 2 23.353$	$+ 3 14 51.0$

[illegible][illegible]

No.	Angabe der Correction	Ergebniss der Revision	Verbesserte Position	
			α 1836.0	δ 1836.0
Ntr. 12 ^h 12 ^h 13 ^m 12 ^s	PETERS: + 1 ^m 7 ^s	1840 April 14. 4 Fäden, bei anderer Fadenstellung ist α + 1 ^m 6 ^s .69 zu corrigiren und die Position stimmt mit Schj 4459.	12 ^h 14 ^m 18 ^s .83	+ 6 49' 35".3
4338	PETERS: + 4 ^s , + 1' 35"	1845 Mai 25. Schreibfehler; α — 3 ^m zu corrigiren. Stern = Rü 4308.	13 20 49.888	— 0 30 40.5
4378	PAL: Nicht in B.D.	1839 Mai 27. 8 Fäden, 4 Mikroskope. Original vorhanden. Bei der Beobachtung ist die Bemerkung hinzugefügt „vide 22 Mai 1834“; worauf sich dieselbe bezieht ist nicht zu ermitteln, da die Beobachtungsbücher von 1834 nicht mehr vorhanden sind. Die fehlenden 5 Fäden sind im Original durch Striche gekennzeichnet, danach würde α 22 ^s grösser sein müssen, als im Catalog angegeben, nimmt man eine um ein Fadenintervall veränderte Fadenstellung an, so ist α + 30 ^s zu corrigiren und der Stern = B.D. + 3 ^s .2799; die Position stimmt dann mit A.G. Albany 4760.	13 29 24.564	+ 3 13 17.7
4466	PAL: + 8 ^s	1840 April 25. 7 einzelne Fäden, von denen 3 ausgeschlossen wurden. Bei anderer Fadenstellung ist α + 7 ^s .443 zu corrigiren und der Stern gleich B.D. — 0 ^s .2739.	13 40 5.186	— 0 2 18.3
Ntr. 13 ^h 13 ^h 32 ^m 50 ^s	PAL: Nicht in B.D.	1844 Juni 6. 4 Fäden, deren Distanzen anzeigen, dass δ ungefähr 21 sein muss, corrigirt man + 20' 30', so kommt man auf B.D. + 20 ^s .2858 und die Position stimmt mit Rü 4410.	13 32 50.34	+ 20 47 16.4
4620	PAL: + 10'	1840 Mai 6. 4 deutliche Mikroskope, muss Ablesefehler sein, bei + 10' Correction stimmt die Position mit A.G. Albany 4884.	14 1 30.665	+ 1 14 23.4
4673	PAL: Nicht in B.D.	1844 Juni 2. Rechenfehler, — 1 ^m zu corrigiren, dann kommt man auf Rü 4669, wenn man auch noch δ — 20' corrigirt. Bei B.D. + 1 ^s .2917 (9 ^m .5) = Rü 4669 fehlt der Buchstabe R.	14 14 0.601	+ 1 17 55.2
4713	CAMBRIDGE: — 11"	1845 Mai 10. Reductionsfehler, δ — 9".19 zu corrigiren.	14 20 37.290	+ 25 41 29.8

No.	Angabe der Correction	Ergebniss der Revision	Verbesserte Position	
			α 1836.0	δ 1836.0
4741	PAL: Nicht in B.D.	1840 Mai 6. 13 Fäden, 4 Mikroskope, Reduction richtig, Identität mit Rü 4740 daher ausgeschlossen. Nach einer Refractor-Beobachtung 1899 Juli 15 existirt am Catalogort kein Stern. Corrigirt man die Declination $+ 1''$, so kommt man auf B.D. $+ 2:2836$ und die Position stimmt mit A.G. Albany 4991.	$14^h 26^m 01.026$	$+ 2 24' 10'' 28$
4798	PAL: Nicht in B.D.	1840 Mai 12. Aus der Zeitdifferenz gegen die benachbarten Sterne ist ersichtlich, dass $\alpha - 10''$ zu corrigiren ist, der Stern ist dann gleich B.D. $+ 1:2945 =$ Rü 4739.	$14 25 33.387$	$+ 1 34 29.81$
4920	ALBANY: $+ 0^s 88$	1840 Juni 4. Bemerkung: „Läuten [von der nahen Michaeliskirche] und Wolken“. 10 Fäden, von denen der Mittelfaden ganz verfehlt ist, schliesst man denselben aus, so wird $\alpha + 0^s 251$ grösser. Die Rectascension des Sterns ist also ungenau.		
Ntr. 14^h $14^h 10^m 16^s$	ARG: $+ 1^h$	1840 April 24. „A.R. ungenau, Nebula“ $+ 1^h$ zu corrigiren, dann gleich B.D. $+ 2:2943 =$ Rü 5014, dessen Position aber auch fehlerhaft ist (siehe unten). Der Nebel ist MESSIER 5 und die Position stimmt mit der ENGELHARDT'schen Beobachtung Bd. II. Nr. 205.	$15 10 16.43$	$+ 2 41 0.09$
Ntr. 14^h $14^h 38^m 38^s$	PAL: Nicht in B.D.	1841 Mai 22. Grösse 5^{m6} ; 1 Faden, „last“ bezeichnet, 1 Mikroskop. Corrigirt man $+ 30^s$, so kommt man auf B.D. $+ 2:2865$ und die Position stimmt mit W ₁ 14 ^h 746.	$14 39 8.06$	$+ 2 43 46.0$
5014	SCHORR: $- 7^s$	1840 Mai 23. Nebel MESSIER 5 = Ntr. $14^h 10^m 16^s$ (siehe oben). 9 Fäden, 1 Mikroskop. Bem. „unsicher, Faden ungewiss“. Bei anderer Fadenstellung ist $\alpha - 7^s 34$ zu corrigiren und die Position stimmt mit der Beobachtung 1840 April 24. Die Abweichung in δ von $13''$ ist nicht auffällig bei der grossen Ausdehnung des hellsten Theils des Nebels, cf. ENGELHARDT's Bemerkungen in den „Observations astronomiques“ II pag. 173. Solche Abweichungen zeigen die Mikrometermessungen des Nebels von SCHÖNFELD u. a. auch.	$15 10 16.66$	$+ 2 41 13.13$

[illegible][illegible]

No.	Angabe der Correction	Ergebniss der Revision	Verbesserte Position	
			α 1836.0	δ 1836.0
5084	AUW: Nicht in B.D.	1844 Mai 16. 13 Fäden, 4 Mikroskope. Rechenfehler, — 10 ^s zu corrigiren. In dieser Position hat B.D. zwar auch keinen Stern, doch existirt derselbe am Himmel; eine Anschlussbeobachtung 1898 Aug. 1 ergab die Position 1836.0: 15 ^h 19 ^m 36 ^s .44 + 15 ^h 42' 8".3. Der Stern ist auch gleich BATT 927.	15 ^h 19 ^m 36 ^s .411	+ 15 42' 8".2
5217	ALBANY: — 8 ^s 8	1840 Juni 1. Reductionsfehler; neue Reduction ergibt:	15 46 10.958	+ 2 37 55.3
Ntr. 15 ^h 15 ^h 24 ^m 9 ^s	BATT: — 11 ^s 0	1845 Juni 4. Reductionsfehler; neue Reduction ergibt:	15 24 9.593	+ 15 41 57.1
Ntr. 15 ^h 15 ^h 46 ^m 34 ^s	ARG: + 10 ^s	1844 Mai 24. 4 Fäden, direct vor Pallas beobachtet. Muss Zählfehler sein. A.G. Cambridge 7384 fordert auch die Correction + 10 ^s .	15 46 44.876	+ 26 17 —
5332	PETERS: — 30 ^s	1844 Mai 10. Reductionsfehler.	16 4 55.118	— 16 6 59.1
5364	AUW: Nicht in B.D.	1842 Juli 6. Die Ablesung des Kreises war ursprünglich 119° 46' ($\delta = 60$ 14') gewesen, dieses ist dann mit der Bemerkung „siehe 31. Mai 1839 (Rü 5367)“ in 160° 46' corrigirt worden, dieses ist aber nurichtig, die richtige Ablesung muss sein 199° 46'. Der Stern ist gleich B.D. — 19:4357 und die Position stimmt mit AWe 12573.	16 9 31.918	— 19 48 34.0
5406	ALBANY: — 5 ^s 9	1844 Mai 7. Kleiner Reductionsfehler.	16 15 13.101	+ 4 55 25.0
5611	SCHORR: + 1 ^m	1840 Juni 1. Falsche Fädenstellung, es sind die ersten 5 Fäden beobachtet, während die letzten der Rechnung zu Grunde gelegt sind.	16 51 28.256	+ 2 38 33.0
5687	ALBANY: — 2 ^s 5, — 21 ^s 9	1840 Juni 22. 5 Fäden, 4 Mikroskope. „alia sequitur 1 ^h 2' ad austrum“. Die Vermuthung von BOSS (A.G. Albany p. 236), dass der Unterschied durch Eigenbewegung zu erklären sei, ist nach einer Refractor-Beobachtung 1899 Juli 15 nicht zutreffend. Eine Identität mit		

No.	Angabe der Correction	Ergebniss der Revision	Verbesserte Position	
			α 1836.o	δ 1836.o
		A.G. Albany 5661 ist überhaupt ausgeschlossen, da einerseits dieser Stern ($10^m 5$) für den hiesigen Meridiankreis zu schwach ist, andererseits die obige Bemerkung für diesen Stern nicht zutrifft. Dagegen geht genau 1^m dem Catalogort voran ein Stern $9^m 3$, der in B.D. fehlt, und diesem folgt auch ein anderer Stern $9^m 3$, ebenfalls nicht in B.D., $2'$ südlicher. Eine Correction — 1^m ist aber sehr wahrscheinlich (letzter Faden $0^m 58^s$). Die Identität mit diesem Stern ist also sicher.	$16^h 58^m 51^s.712$	$+ 3 28' 9''.86$
Ntr. 16^h $6^h 14^m 54^s$	ALBANY: $+ 8''.2$	1844 Mai 7. Kleiner Reductionsfehler.	$16 14 54.405$	$+ 4 58 45.1$
Ntr. 16^h $6^h 24^m 23^s$	BATT: — $1^s 18$	1842 Mai 30. Nur ein Faden auf volle Sekunde beobachtet, 17^s nach Rü 5434, Position also sehr ungenau und am besten zu streichen.	—	—
Ntr. 16^h $6^h 28^m 12^s$	ARG: $+ 1^m$ und kleiner δ -Fehler	1838 Juni 28. Reductionsfehler in α , $+ 1^m$ zu corrigiren, δ erfordert nach A.G. Berlin B. 5659 die Correction — $30''$, hierfür ist aus der Beobachtung kein Grund ersichtlich, beobachtet ist nur ein Mikroskop, das Original fehlt.	$16 29 12.942$	$+ 21 6 -$
Ntr. 16^h $6^h 52^m 31^s$	ALBANY: — $7''.2$	1842 Juni 9. 1 Mikroskop, die Mikroskop-Correctionen stimmen schlecht an diesem Abend. Wenn man die Declination aus der Differenz gegen das entsprechende Mikroskop des Nachbarsterns Rü 5661 ermittelt, so ergiebt sich dieselbe $6''0$ kleiner.		
5762	AUW: Nicht in B.D.	1841 Juni 19. 4 Fäden, deutlich „last“ bezeichnet, 4 Mikroskope. Reduction richtig, kein Fehler zu finden. In dieser Position findet sich am Himmel kein Stern, wie ich 1898 Aug. 1 constatirte. In B.D. findet sich von $5 - 25'$ kein Stern in der gleichen Rectascension. Vielleicht ein Planet gewesen, Position daher zu streichen.	—	—

Dr. Wilhelm Schmitt.

Nr.	Anmerk. u. Correction	Bemerk. der Herrsch.	Verbesserte Position		Nr.	Angabe der Correction	Ergebniss der Revision	Verbesserte Position	
			α 1830.0	δ 1830.0				α 1830.0	δ 1830.0
5084	Alb. N. 14. B. 12	1844 Mai 10. 4. Pulver. 4 Mikroskop. Reduktionfehler = $10''$ zu corrigiren. In dieser Position hat B.D. zwar noch keinen Stern, doch existirt derselbe im Himmel. Eine Mikroskopbeobachtung (nach Abb. 1) ergiebt die Position 15.00.	15 00 30.411	+ 15 42' 8" 40			A.G. Albany 5000 ist überhaupt ausgeschlossen, da einerseits dieser Stern ($10''$) für den hiesigen Meridiankreis zu schwach ist, andererseits die obige Bemerkung für diesen Stern nicht zutrifft. Dagegen geht genau $1''$ dem Cataloge voraus ein Stern $0''$, der in B.D. fehlt, und dessen folgt auch ein anderer Stern $0''$, ebenfalls nicht in B.D., $0''$ südlicher. Eine Correction = $1''$ ist aber sehr wahrscheinlich (letzter Pulver $0''$ 58'). Die Identität mit diesem Stern ist also sicher.	15 00 30.411	+ 15 42' 8" 40
5217	Alb. N. 14. B. 12	1844 Juli 10. Reduktionfehler, nicht Reductionfehler.	15 10 00.958	+ 2 37 25 31				15 10 00.958	+ 2 37 25 31
Nr. 15 ¹ 15.14.15	Alb. N. 14. B. 12	1844 Juli 10. Reduktionfehler, nicht Reductionfehler.	15 21 00.593	+ 15 11 57 52	Nr. 16 ¹ 16.14.54	Alb. N. 14. B. 12	1844 Mai 7. Kleiner Reductionfehler.	15 21 00.593	+ 15 11 57 52
Nr. 15 ¹ 15.14.15	Alb. N. 14. B. 12	1844 Mai 10. 4. Pulver. Zwei von Pulver. Amalgam. Zwei Zählfehler vom A.G. (nachfolgend 7.00) nachfolgend die Correction = $10''$.	15 40 44.870	+ 20 17 —	Nr. 16 ¹ 16.14.54	Alb. N. 14. B. 12	1844 Mai 10. Nur ein Pulver auf volle Sekunde beobachtet, 17. nach B.D. 54.4. Position also sehr ungenau und am besten zu streichen.	15 40 44.870	+ 20 17 —
5332	Alb. N. 14. B. 12	1844 Mai 10. Reduktionfehler.	16 04 55.118	16 04 55.118	Nr. 16 ¹ 16.14.54	Alb. N. 14. B. 12	1844 Juni 18. Reduktionfehler in α , δ = $1''$ zu corrigiren, δ erfordert nach A.G. Berlin B. 5050 die Correction = $10''$. Dagegen ist aus der Beobachtung kein Grund ersichtlich, beobachtet ist nur ein Mikroskop, das Original fehlt.	16 04 55.118	16 04 55.118
5364	Alb. N. 14. B. 12	1844 Juli 10. Eine Ablesung des Kreises = $10''$ zu corrigiren, δ = $10''$ zu corrigiren. (nach B.D. 5050) nachfolgend die Correction = $10''$. In der Folgezeit ist die Ablesung des Kreises = $10''$ zu corrigiren, δ = $10''$ zu corrigiren. In der Folgezeit ist die Ablesung des Kreises = $10''$ zu corrigiren, δ = $10''$ zu corrigiren.	16 09 41.018	16 09 41.018	Nr. 16 ¹ 16.14.54	Alb. N. 14. B. 12	1844 Juni 10. 4. Mikroskop, die Mikroskop-Correctionen stimmen nicht mit diesen Beob. überein. Wenn man die Correctionen auf der Differenz gegen das entsprechende Mikroskop des Nachbarns B.D. 5050 ermittelt, so ergiebt sich dasselbe $0''$ kleiner.	16 09 41.018	16 09 41.018
5406	Alb. N. 14. B. 12	1844 Mai 10. Kleiner Reductionfehler.	16 14 17.101	+ 3 55 25 31				16 14 17.101	+ 3 55 25 31
5644	Alb. N. 14. B. 12	1844 Juli 10. Kleiner Reductionfehler, nicht Reductionfehler. (nach B.D. 5050) nachfolgend die Correction = $10''$. In der Folgezeit ist die Ablesung des Kreises = $10''$ zu corrigiren, δ = $10''$ zu corrigiren.	16 11 28.250	+ 2 20 11 52	5762	Alb. N. 14. B. 12	1844 Juni 10. 4. Pulver. Zwei von Pulver. Amalgam. Zwei Zählfehler vom A.G. (nachfolgend 7.00) nachfolgend die Correction = $10''$.	16 11 28.250	+ 2 20 11 52
5687	Alb. N. 14. B. 12	1844 Juli 10. 4. Pulver. 4 Mikroskop. Reduktionfehler = $10''$ zu corrigiren. In dieser Position hat B.D. zwar noch keinen Stern, doch existirt derselbe im Himmel. Eine Mikroskopbeobachtung (nach Abb. 1) ergiebt die Position 15.00.	16 11 28.250	+ 2 20 11 52				16 11 28.250	+ 2 20 11 52

No.	Angabe der Correction	Ergebniss der Revision	Verbesserte Position	
			α 1836.0	δ 1836.0
5784	ALBANY: — 9 ^{''} 6	1842 Aug. 2. Bemerkung „nur ein Mikroskop heute abgelesen wegen Lahmheit“, Reduction richtig.		
5880	ALBANY: + 0 ^s 6	1840 April 5. 13 gute Fäden, Reduction richtig.		
6015	ALBANY: Existirt nicht	1840 Juni 7. Die Position ist durch einen Abschreibfehler entstanden, die Beobachtung gehört dem Stern Rü 6016 an, der nur an 2 Fäden beobachtet wurde, ohne Declination, „sequitur 3' ad Austrum (Rü 6014)“. Die Confusion geht auf den nächsten Stern (Rü 6188) fort.	17 ^h 39 ^m 20 ^s 531	+ 1 51'
6188	SCHORR: Fehler in α und δ	1840 Juni 7. Bei diesem Stern sind mehrere Fehler zusammengekommen, die Declination ist von einem anderen Stern fälschlich entnommen, ausserdem ist die Rectascension infolge falscher Fadenstellung + 30 ^s zu corrigiren, der Stern ist gleich B.D. + 1:3583 und die Position stimmt mit A.G. Albany 6072.	17 57 4.809	+ 1 8 34''7
Ntr. 17 ^h 17 ^h 34 ^m 48 ^s	ALBANY: + 0 ^s 6	1840 Juli 13. Nur ein Faden und ein Mikroskop. Reduction richtig.		
Ntr. 17 ^h 17 ^h 37 ^m 59 ^s	GREENWICH, Monthly Notices 59 p. 19: — 1 ^s	1839 Juli 13. 4 Fäden, Bemerkung „ungenau“. Die Fäden weichen 3 ^s 3 von einander ab, die Rectascension ist also ganz schlecht.	17 37 59....	+ 13 5 35.8
Ntr. 17 ^h 17 ^h 40 ^m 3 ^s	ARG: = Rü 6026?	1846 Juli 31. 3 einzelne Fäden, 4 gute Mikroskope. Bemerkung „Faden und Minute ungewiss“. Die Zeitminute ist gar nicht notirt, doch muss die Rectascension zwischen 17 ^h 30 ^m und 17 ^h 46 ^m liegen. Eine Durchmusterung dieser Gegend am Himmel 1898 Aug. 1 führte auf keinen Stern, der die Declination des Catalogs hatte. Identität mit Rü 6026 erscheint ausgeschlossen. Position daher zu streichen.	---	---

No.	Angabe der Correction	Ergebniss der Revision	Verbesserte Position	
			α 1836.0	δ 1836.0
Ntr. 17 ^h 17 ^h 58 ^m 54 ^s	OELTZEN: α falsch = Rü 6218	1839 Aug. 17. An 2 Fäden direct hinter Rü 6218 beobachtet, „sequitur 20'' ad Austrum“, Identität mit 6218 also ausgeschlossen. Grösse 8 ^m deutlich vermerkt. B.D. hat hier keinen Stern. Eine Prüfung 1898 Aug. 1 ergab, dass in der RÜNKER'schen Position in der That ein Stern 8 ^m 5 vorhanden ist, der 2 ^s und 13'' südlich auf Rü 6218 (B.D. + 48.2627) folgt und in B.D. fehlt; auch in A.G. Bonn findet dieser Stern sich nicht.		
6276	ALBANY: + 0 ^s 0	4 Beobachtungen 1840 Mai 26, 30, Juni 7, Juli 8. Reduction richtig.		
6403	ALBANY: + 0 ^s 5, — 9''5	1842 Aug. 9. 4 Fäden, 4 Mikroskope. Reduction richtig.		
6420	ALBANY: Grösse ist unrichtig	1840 Juli 8. Es ist im Beobachtungsbuch überhaupt keine Grössenangabe gemacht, die Catalogangabe 7 ^m beruht daher auf irgend einem Versehen und ist zu streichen.		
6537	KR: — 18''	1846 Aug. 29. 13 Fäden, 4 Mikroskope. In Rectascension ist ein Reductionsfehler, sodass α — 0 ^s 948 zu corrigiren ist; in Declination ist kein Fehler zu ermitteln. Eigenbewegung kann die Abweichung auch nicht erklären, da ein Aequatorial-Anschluss 1898 Juli 20 mit der Helsingforscher A.G. Position übereinstimmt.	18 ^h 22 ^m 28 ^s 548	+ 55 37' 48'' 55
6545	ALBANY: + 0 ^s 5	1840 Juli 13. 4 Fäden, von denen einer bei der Beobachtung — 1 ^s corrigirt ist. Reduction richtig.		
6776	BATT: — 0 ^s 6, + 16''	1837 Aug. 14. „Nebula, nördlich von einem Stern 9 ^m , einem andern 8 ^m vorangehend, undeutlich“. Original fehlt. Die neue Reduction ergibt die Position 1836.0: 18 ^h 43 ^m 44 ^s 328 + 15 48' 20'' 99. N.G.C. hat hier keine Nebel. Eine zweite Beobachtung ist nicht aufzufinden.		

No.	Angabe der Correction	Ergebniss der Revision	Verbesserte Position	
			α 1836.0	δ 1836.0
6957	AUW: $- 5^s$, $+ 20''$	1838 Sept. 18. 5 gute Fäden und 1 Mikroskop. Bei der Abschrift des Originals, das noch vorhanden ist, ist die Fadenstellung falsch eingetragen, „first“ ist im Original deutlich bezeichnet, danach ist $\alpha + 1^m 2^s$ zu corrigiren und der Stern = Rü 6978. Die neue Reduction ergibt die Position: $18^h 54^m 42^s.576 + 18 56' 20''.58.$ 1838 Sept. 22 ist derselbe Fehler gemacht worden. Die richtige Position ist: $18^h 54^m 42^s.318 + 18 56' 20''.80.$ Die Positionen stimmen mit A.G. Berlin A. 7174.	$18^h 54^m 42^s.447$	$+ 18 56' 20''.69$
7092	AUW: $+ 4^s$, $- 1'$	1838 Aug. 20. An diesem Tage sind nur 4 Sterne beobachtet, zuerst Polaris U.C., dann α Lyrae, Rü 7092 und Rü 7210. Bei α Lyrae ist im Reductionsheft die Bemerkung hinzugefügt „wohl ein anderer Stern gewesen“. Diese Annahme rührt daher, dass die Uhr correction und die Mikroskop-Correction aus α Lyrae anders folgen, als an den umliegenden Tagen, nämlich $\alpha 3^s 9$ grösser und $\delta 1' 12''$ kleiner, dies sind aber gerade die Correctionen, die von A.G. Berlin A. 7245 für Rü 7092 gefordert werden. Polaris giebt die Correctionen der benachbarten Tage und Rü 7210 stimmt mit A.G. Berlin A. 7310 bei Anwendung der letzten Correctionen; also ist es ziemlich sicher, dass der Meridiankreis, der wahrscheinlich mit nur wenig Gewicht in den Lagern lag, etwas durch die Drehung herausgehoben wurde und die unrichtige Lage bei α Lyrae und Rü 7092 beibehielt, bei Rü 7210 aber wieder in die ordentliche Lage zurückkehrte. Am besten sind die Positionen von Rü 7092 und 7210 zu streichen.		

No.	Angabe der Correction	Ergebniss der Revision	Verbesserte Position	
			α 1836.0	δ 1836.0
7153	OELTZEN: $+1^s$	1846 Sept. 2. 13 gute Fäden, 4 Mikroskope. AOc und A.G. Bonn 12648 fordern die Correctionen $+1^s$ und $-10''$. Ein entsprechender Fehler ist nicht zu finden. Am 3. und 4. September ist die Bemerkung gemacht „Alles unzuverlässig, keine Uebereinstimmung der Indices und der Uhrfehler“. Der Inhalt dieser Bemerkung trifft aber auch bei Sept. 2 zu; die Position ist daher nicht genau.	$19^h 3^m (27^s.063)$	$+49 13' (44''.42)$
7210		1838 Aug. 20. Cf. die Bemerkung (oben) zu 7092.		
7232	ARG: $+10^s$	1846 Sept. 9. Die Angabe von ARGELANDER muss -10^s zu lesen sein, dies stimmt auch, ist Rechenfehler, ausserdem fordert aber A.G. Bonn 12713 auch noch die Correction $-2'$, was nach einem Aequatorial-Anschluss 1898 Aug. 1 berechtigt ist. Dieser Fehler muss ein Ablesefehler sein (ein Mikroskop).	$19 7 13.32$	$+48 13 58.5$
7606	AUW: $+10'$	1835 Sept. 15. 4 dentliche Mikroskope, muss Ablesefehler sein.	$19 26 23.485$	$+18 43 6.64$
7907	ARG: $-3'$	1843 Sept. 9. 1 Mikroskop, Reduction richtig. A.G. Cambridge 10723 fordert die Correction $-2'$, die auf einem Ablesefehler beruhen muss.	$19 54 6.60$	$+26 11 49.3$
8019	AUW: Nicht in B.D.	1839 Sept. 30. Meine Conjectur in Mitth. 3 scheint nicht richtig zu sein, der Stern existirt am Himmel und ist gleich BATT 1288.		
8089	BATT: $+1^s6$	1840 Oct. 23. 2 Fäden hinter Rü 8076, „sequens $4'$ ad austrum, 6. Grösse“, Reduction richtig. Die Grössenangabe 6^m macht die Identität mit B.D. $+15^s.4080$ ($9^m.4$) = BATT 1298 wenig wahrscheinlich, obgleich alle Grössenschätzungen an diesen Abend zu hell angegeben sind: 8075 ist 6^m (B.D. $7^m.0$), 8076 ist 8^m (B.D. $9^m.2$) geschätzt; man kann jedoch mit keiner zulässigen Conjectur auf keinen benachbarten hellen Stern kommen. Vielleicht ist B.D. $+15^s.4080$ veränderlich?		

[illegible][illegible]

No.	Angabe der Correction	Ergebniss der Revision	Verbesserte Position	
			α 1836.0	δ 1836.0
8213	AUW: Nicht in B.D.	1843 Sept. 28. Existirt am Himmel, ist gleich BATT 1322.		
8532	A.N. 1542: Nebula?	1837 Aug. 15. An den beiden letzten Fäden beobachtet, 1 ^m 46 ^s 5 später als Rü 8523. Bemerkung „sequens Neb.“ in der Abschrift, Original fehlt. 1839 Sept. 26. 9 Fäden 1 ^m 46 ^s später als Rü 8523 „8" ad boream“. Original fehlt. Die Angabe „Nebula“ basirt also nur auf der ersten Beobachtung. Nach einer Refractor-Beobachtung 1899 Juli 15 steht am Catalogort ein röthlicher Stern 9 ^m 3, der in B.D. fehlt, 1 ^m 45 ^s 85 und 0' 19 ^s 5 nördlich folgend. Nebig erschien der Stern nicht. Wahrscheinlich ist „Neb.“ bei der Abschrift der ersten Beobachtung nur ein Schreibfehler. „Nebula“ ist am besten zu streichen.	20 ^h 34 ^m 45 ^s 980	+ 20° 18' —
8543	BATT: + 2 ^s 25, — 36 ^s 3	1842 Aug. 24. 5 Fäden, 1 Mikroskop. Reduction richtig, kein Fehler zu finden. Vielleicht Eigenbewegung.		
8607	CAMBRIDGE: + 11 ^s 3	1843 Oct. 8. 1 Mikroskop. Reductionsfehler, + 13 ^s 1 zu corrigiren.	20 43 17.207	+ 25 59 30 ^s 0
8608	AUW: Nicht in B.D.	1842 Sept. 22. + 1 ^h zu corrigiren, Stern dann gleich B.D. + 18° 48' 73 (9 ^m 4), Position stimmt dann mit BATT 1464. Die Grössenangabe 8 ^m ist deutlich!	21 43 16.478	+ 18 29 4.0
8636	KR: Nicht in B.D.	1841 Febr. 15. 13 Fäden, 4 Mikroskope. Reduction richtig. Nach einer Refractor-Beobachtung 1899 Juli 15 existirt in der Position des Cataloges ein Stern 9 ^m 3, der in B.D. fehlt.		
9110	ARG: In der Anmerkung ist statt 29 ^s zu lesen 1 ^m 10 ^s	1838 Sept. 30. Bemerkung „alia sequitur 29 ^s 4' ad Austrum“. 1838 Oct. 30. Keine Bemerkung. Nach einer Refractor-Beobachtung 1899 Juli 15 folgt ein Stern 29 ^s , aber 3' nördlich, nicht südlich.		

No.	Angabe der Correction	Ergebniss der Revision	Verbesserte Position	
			α 1836.0	δ 1836.0
9200	ARG: In der Anmerkung lies 10^s statt 3^s	1845 Nov. 2. Bemerkung „alia antecedit $3''$ in tempore $1\frac{1}{2}'$ ad boream“. 1845 Nov. 3, 4, 5, 8. Keine Bemerkung. Nach einer Refractor-Beobachtung 1899 Juli 15 geht ein Stern 10^s voran $1\frac{1}{2}'$ nördlich, ein anderer 13^s im gleichen Parallel voran, 3^s voran steht kein Stern.		
9218	PETERS: $+ 10'$	1847 Sept. 21. Ist eine Beobachtung des Mondes. Position daher zu streichen.	—	—
9248 9254	PETERS: $- 1'$	Beide Sterne sind 1847 Oct. 27 hintereinander beobachtet. Rü 9248 an 3 schlechten Fäden, von denen einer ausgeschlossen ist, und einem Mikroskop. Bei $- 1'$ Correction kommt man auf B.D. — 1236028 (9 ^m 4). Rü 9254 ist direct dahinter an einem Faden und einem Mikroskop beobachtet. Der eine Faden ist ganz unsicher und bei der Beobachtung gleich durchgestrichen. Die Declination musste also auch $- 1'$ corrigirt werden, dann kommt man genähert auf B.D. — 1236030 gleich Schj 8732, in Rectascension bleibt aber eine Abweichung von $7^s.5$, diese findet aber in der Ungenauigkeit des einzigen Fadens ihre Erklärung. Die Correction $- 1'$ ist daher bei beiden Sternen berechtigt, die Beobachtungen sind aber so ungenau, dass die Positionen am besten zu streichen sind.		
9290	AUW: Nicht in B.D.	1843 Sept. 29. Existirt am Himmel. Position stimmt mit BATT 1444.		
9314	PETERS: $+ 7^s$	1847 Oct. 27. 3 einzelne Fäden, von denen der zweite ganz verfehlt ist, die beiden anderen weichen $6^s.8$ von einander ab; nimmt man den letzten als richtig an, so ist $\alpha + 6^s.8$ zu corrigiren und der Stern = Rü 9315.	$21^h 30^m 30^s.2$	$- 11^{\circ} 10' 50''.9$
9330	AUW: Nicht in B.D.	1839 Juli 27. 13 gute Fäden, 4 Mikroskope. Reduction richtig. Nach BATTERMANN existirt in dieser Position am Himmel kein Stern. Der Stern ist direct vor		

Nr.	Angabe der Correction	Ergebnis der Revision	Verbesserte Position	
			α 1846.0	δ 1846.0
8213	Alph. Nicht in B.D.	1841 Sept. 28. Existiert am Himmel, ist gleich BAY 1322.		
8532	A.N. 1347. Nebula	1837 Aug. 15. An dem heutigen letzten Faden beobachtet 1" 40" 5" später als B.D. 8423. Bemerkung „suspens. Neb.“ in der Abschrift. Original fehlt. 1840 Sept. 20. „Faden 1" 40" später als B.D. 8523 „S“ auf Bureau“. Original fehlt. Die Angabe „Nebula“ bezieht sich nur auf die ersten Beobachtung. Nach einer Refractor Beobachtung (1841 Juli 15) steht im Cataloge ein runder Stern 0.5, der in B.D. fehlt 1" 45" 85 und 0" 10" 5" nördlich folgend. Nötig erschien der Stern nicht. Wahrscheinlich ist „Neb.“ bei der Abschrift der ersten Beobachtung ein Schreibfehler. „Nebula“ ist am besten zu streichen.	$20^{\circ} 34' 45'' 980$	$+ 20' 18''$
8543	B.D. 8543. — 37	1841 Aug. 21. 5 Faden. 1 Mikroskop. Beobachtung richtig. kein Fehler zu finden. Vollständ. Eigenschaft.		
8607	Correction + 10	1841 Oct. 8. 1 Mikroskop. Beobachtung richtig. — 10 zu corrigiren.	$20^{\circ} 43' 17'' 297$	$+ 25' 59'' 50''$
8608	Alph. Nicht in B.D.	1841 Sept. 28. 1" 12" corrigirt. Stern (dann richtig B.D. 8608) 1841. Position stimmt mit BAY 1461. Die Correction ist zu corrigiren.	$21^{\circ} 43' 16'' 478$	$+ 18' 29'' 1-30$
8636	Kat. Nicht in B.D.	1841 Febr. 15. 1 Faden. 4 Mikroskop. Beobachtung richtig. Nach einer Refractor Beobachtung (1841 Juli 15) steht in der Position des Cataloges ein Stern 0.5. Der in B.D. fehlt.		
9110	Alph. In der Abschrift steht 0.5 statt 0.7 ist falsch 1" 10"	1841 Sept. 28. Bemerkung „suspens. Neb.“ in der Abschrift. Original fehlt. 1841 Oct. 8. Keine Beobachtung. Nach einer Refractor Beobachtung (1841 Juli 15) steht in der Position des Cataloges ein Stern 0.5. Der in B.D. fehlt.		

Nr.	Angabe der Correction	Ergebnis der Revision	Verbesserte Position	
			α 1846.0	δ 1846.0
9200	Alph. In der Anmerkung lies 10" statt 3"	1845 Nov. 2. Bemerkung „auf Bureau“. 1845 Nov. 3. 1. 5. 8. Keine Bemerkung. Nach einer Refractor Beobachtung (1840 Juli 15) geht ein Stern 10" voran 1/2" nördlich, ein anderer 13" im gleichen Parallel voran, 3" voran steht kein Stern.		
9218	PETERS + 10	1847 Sept. 21. Ist eine Beobachtung des Mondes. Position daher zu streichen.		
9248	PETERS — 1	Beide Sterne sind 1847 Oct. 27 hintereinander beobachtet.		
9251		B.D. 9248 an 5 schlechten Faden, von denen einer ausgeblendet ist, und einem Mikroskop. Bei — 1 Correction kommt man auf B.D. — 13 1028 10 41. B.D. 9251 ist direct darunter an einem Faden und einem Mikroskop beobachtet. Der eine Faden ist ganz unklar und bei der Beobachtung gleich durchgestrichen. Die Declination mußte also auch — 1 corrigirt werden, dann kommt man gleich auf B.D. 13 1030 10 41. Diese Abweichung von 20" ist aber in der Ungenauigkeit des einzigen Fadens ihre Erklärung. Die Correction — 1 ist daher bei beiden Sternen beibehalten, die Beobachtung von 1847 aber so ungenau, dass die Positionen am besten zu streichen sind.		
9290	Alph. Nicht in B.D.	1841 Sept. 28. Existiert am Himmel. Position stimmt mit BAY 1444.		
9314	PETERS — 10	1847 Oct. 27. 3 einzelne Faden, von denen der zweite ganz verblüht ist, der andere andere wurden 2" 8 von Einander ab. Also man die letzten 10" corrigiren und der Stern ist B.D. 9314.	$21^{\circ} 40' 30'' 2$	$+ 11' 10'' 50'' 9$
9330	Alph. Nicht in B.D.	1841 Sept. 28. 1 Faden. 4 Mikroskop. Beobachtung richtig. Nach Refractor Beobachtung (1841 Juli 15) steht in der Position des Cataloges ein Stern 0.5. Der in B.D. fehlt.		

No.	Angabe der Correction	Ergebniss der Revision	Verbesserte Position	
			α 1836.0	δ 1836.0
		dem Mond beobachtet, wahrscheinlich ist es der Mondstern γ Capricorni gewesen ($21^h 31^m 13^s - 17^\circ 23'$), aber es ist nicht ersichtlich, wie die fehlerhafte Declinationsablesung zu Stande gekommen sein sollte. Das Original ist nicht mehr vorhanden, eine weitere Nachforschung daher nicht möglich.		
9395	PETERS: $+ 1^s$	1847 Nov. 21. 7 gut stimmende Fäden. Bemerkung „die letzten Fäden gut“. Reduction richtig, kein Fehler zu finden.		
9488	ALBANY: $- 7''9$	1848 Oct. 26. 1 Mikroskop, Reduction richtig.		
9529 ^a		1838 Sept. 26. Ein Stern mit ungewisser Stunde ist nicht in den Catalog aufgenommen worden. In dem noch gefundenen Original ist 21^h angesetzt und dies ist auch richtig, der Zweifel war daher gekommen, dass bei dem direct vorher beobachteten Stern die Zeitminute um 30^m falsch angegeben war und der nächste Stern erst um $1^h 40^m$ beobachtet wurde. Der Stern ist gleich B.D. $+ 65:1647$ und die Position stimmt mit A.G. Christiania 3436.		
9881	AUW: $+ 1^s 3, - 23''$	1837 Sept. 4. 10 gute Fäden, 4 Mikroskope. Das Original ist noch vorhanden, vorher ist ein anderer Stern beobachtet, der dann durchgestrichen ist, bei diesem die Bemerkung „sequens ad austrum“. Wahrscheinlich ist die Kreistheilung in umgekehrtem Sinne abgelesen, $178^\circ 20'$ statt $181^\circ 40'$ und die Declination ist $+ 3^\circ 20'$ zu corrigiren, dann ist der Stern gleich B.D. $+ 18:4946$ und die Position stimmt mit A.G. Berlin A. 9055 unter Berücksichtigung der Eigenbewegung. Die Bemerkung „sequens ad austrum“ trifft dann auch zu, der vorhergehende Stern ist A.G. Berlin A. 9053.	$21^h 42^m 9^s 817$	$+ 65 10' 56'' 10$
			$22 2 30.263$	$+ 18 49 3.81$

No.	Angabe der Correction	Ergebniss der Revision	Verbesserte Position	
			α 1836.0	δ 1836.0
9926	PETERS: Not found	1849 Sept. 24. Die Fäden zeigen, dass die Declination -10° corrigirt werden muss, dann ist der Stern gleich Rü 9025.	$22^h 4^m 4.008$	$= 22 12' 52''.64$
9965	PETERS: $+10^s$ $=$ Rü 9970	1848 Oct. 6. 4 einzelne Fäden, Mittelfäden bezeichnet. Muss sicher Zählfehler sein, da sonst die Nähe dieses Sterns bei Rü 9970 notirt wäre; direct vor Neptun beobachtet.	$22 5 48.75$	$= 12 4 44.94$
10006	PETERS: Not found	1848 Nov. 9. Ist eine Beobachtung des Neptun! Position zu streichen.	—	—
10072	PETERS: Not found	1840 Oct. 7. Ist eine Beobachtung des Mondes! Position zu streichen.	—	—
10109	PETERS: Not found	1846 Dec. 7. 12 gute Fäden, 4 Mikroskope; da keine Fadenstellung bezeichnet ist, könnte $\alpha + 7^s$ zu corrigiren sein. Auf PETERS' Karte ist von -2° bis -11° kein Stern in dieser Position zu finden. Eine grössere Correction in Declination ist auch nicht zulässig, die Fädendistanzen deuten auf eine Declination von $6 - 7^\circ$. Vielleicht ein Planet gewesen.		
10294	KR: $+43^s =$ Rü 10313	1840 April 13. Untere Culmination. Direct vor Rü 10313 beobachtet an 2 Fäden, einer 40^s , der andere 44^s vorher. Bemerkung „in Parallelo cum sequente“. Nach einer Refractor-Beobachtung 1899 Juli 15 geht ein Stern $9^m 5$, der in B.D. fehlt, $0^m 35^s 53$ und $2' 46'' 3$ nördlich voran von Rü 10313. Auf diesen Stern wird sich wahrscheinlich die obige Beobachtung beziehen, dieselbe ist jedoch so ungenau, dass sie am besten zu streichen ist.	—	—
10307	PETERS: $-2^m = 58$ Aquarii	1848 Oct. 25. Der Stern ist, wie auch im Catalog gedruckt ist, 58 Aquarii, aber die Correctur von PETERS ist unrichtig. Die Catalogposition ist ganz correct und stimmt mit PULKOWA 3306.		

Nr.	Angabe der Correction	Tageszahl des Beobachtens	Verlesene Position	
			von 1845 ab	ab 1846
			den Mond anzuzeigen, wahrscheinlich ist es die Abweichung 2 Capricorn 20 Minuten 00" 10" 12" = 17° 30' 12" nicht zu verwechseln, was die falsche Directionenabänderung zu Stande gekommen sein könnte. Das Original ist nicht mehr vorhanden, man wüßte Nachforschung daher nicht möglich.	
9395	PETERS — 17	1847 Nov. 28. 2 gef. stehende Faden	Bemerkung: „die stehende Faden gut“ Bemerkung richtig, auch Fäden zu finden.	
9488	ALBANY — 17	1848 Oct. 10. 1 Mikroskop. Beobachtung	1848.	
9529*		1849 Sept. 10. Ein starker und warmer	Strahlung zu stark in der Richtung ver- gessen worden. In diese noch aufge- fundenen Original ist 17° 30' 12" und daher auch richtig, der Zwischenfall daher passend. Auf 17. Nov. 1847 war beobachtet. 1847. 17. Zwischenfall war 17° 30' 12" angegeben war und der stehende Faden gut und 17° 30' 12" beobachtet wurde. Petersen ist gleich 1847. 17. 1847 und die Position stimmt mit A. G. (1847. 17. 1847).	
9881	ALBANY — 17	1847 Sept. 10. 1 gef. stehende Faden & Mikroskop. Das Original ist noch vorhanden, es ist ein sehr starker und warmer Strahlung zu stark in der Richtung vergessen worden. In diese noch aufgefundene Original ist 17° 30' 12" und daher auch richtig, der Zwischenfall daher passend. Auf 17. Nov. 1847 war beobachtet. 1847. 17. Zwischenfall war 17° 30' 12" angegeben war und der stehende Faden gut und 17° 30' 12" beobachtet wurde. Petersen ist gleich 1847. 17. 1847 und die Position stimmt mit A. G. (1847. 17. 1847).	17° 30' 12" 17° 30' 12" + 17° 30' 12" 17° 30' 12"	

Nr.	Angabe der Correction	Tageszahl der Beobachtung	Verlesene Position	
			von 1845 ab	ab 1846
9926	PETERS Not found	1849 Sept. 10. Das Polus ist, das	die Beobachtung 17° 30' 12" nicht zu verwechseln, was die falsche Directionenabänderung zu Stande gekommen sein könnte. Das Original ist nicht mehr vorhanden, man wüßte Nachforschung daher nicht möglich.	
9965	PETERS — 17	1848 Oct. 10. 1 Mikroskop. Beobachtung	1848.	
10006	PETERS Not found	1848 Nov. 10. 1 gef. stehende Faden	Bemerkung: „die stehende Faden gut“ Bemerkung richtig, auch Fäden zu finden.	
10072	PETERS Not found	1849 Oct. 10. 1 gef. stehende Faden	Bemerkung: „die stehende Faden gut“ Bemerkung richtig, auch Fäden zu finden.	
10109	PETERS Not found	1849 Dec. 10. 1 gef. stehende Faden	Bemerkung: „die stehende Faden gut“ Bemerkung richtig, auch Fäden zu finden.	
10294	KP + 11 = 17° 30' 12"	1849 April 10. 1 gef. stehende Faden	Bemerkung: „die stehende Faden gut“ Bemerkung richtig, auch Fäden zu finden.	
10307	PETERS — 17	1848 Oct. 10. 1 Mikroskop. Beobachtung	1848.	

No.	Angabe der Correction	Ergebniss der Revision	Verbesserte Position	
			α 1836.0	δ 1836.0
10427 10439	PETERS: + 1 ^s	Beide Sterne sind 1847 Nov. 2 zusammen beobachtet, Rü 10427 an 9 guten Fäden, Rü 10439 an einem Faden auf volle Sekunde. Reduction richtig. Da LALANDE, WEISSE und München auch + 1 ^s fordern, so ist wohl ein Zählfehler vorgekommen.		
10442	ALBANY: — 10"	1849 Nov. 30. 3 schlecht stimmende Mikroskope. Bemerkung „unsicher in Declination“.	22 ^h 29 ^m 31 ^s .86	+ 3 35' (54"4
10488	KR: + 30'	1840 April 26. 3 Fäden, 4 deutliche Mikroskope. Ablesefehler. Position stimmt bei + 30' Correction mit A.G. Helsingfors-Gotha 13309.	22 32 11.245	+55 56 42.0
10492	PETERS: + 2'	1847 Nov. 10. 1 Mikroskop, Reduction richtig, müsste Ablesefehler sein. Wahrscheinlicher ist, dass die Declination — 3' zu corrigiren ist und der Stern = B.D. — 10:5969 ist, denn direct vorher ist Rü 10438 an den ersten Fäden und einem Mikroskop beobachtet, also musste noch ein Stern folgen, der beobachtet werden sollte. Die Position wird dann folgende:	22 32 27.658	—10 25 6.9
10495	CAMBRIDGE: + 30"	1846 Dec. 12. Reductionsfehler, + 33" zu corrigiren.	22 32 35.665	+28 3 3.0
10516	PETERS: Not found	1839 Sept 13. Im Feld mit Rü 10498 beobachtet, daher ist die Declination + 20' zu corrigiren und der Stern gleich Rü 10515. Neue Rednction ergibt:	22 33 51.703	+13 39 40.9
10531	KR: + 3 ^s , — 10"	1840 März 1. Untere Culmination. 4 Fäden, 1 Mikroskop. Die Fäden weichen 5 ^s 4 von einander ab, Beobachtung daher sehr ungenau und zu streichen. Wahrscheinlich ist überhaupt die Declination — 20' zu corrigiren und der Stern = B.D. + 58:2467.	—	—
10559	PETERS: Statt — lies +	1839 Sept. 13. Im Feld mit Rü 10498 und 10516 (siehe oben) beobachtet, Declination ist daher + 20' zu corrigiren und der Stern wird gleich Rü 10560.	22 36 5.061	+13 39 52.3

No.	Angabe der Correction	Ergebniss der Revision	Verbesserte Position	
			α 1836.0	δ 1836.0
10826	OELTZEN: + 40"	1840 März 4. 1 Faden, kein Mikroskop, nur Bemerkung „sequens $\frac{1}{2}'$ ad austrum“ von Rü 10825. 1840 März 6. Die Declination ist deutlich 56° abgelesen, ist jedoch bei der Reduction in 55° corrigirt, um auf den Stern vom März 4 zu kommen, ausserdem ist noch ein letzter Faden als nicht beobachtet eingeschaltet und 3 Fäden ausgeschlossen, dieses ist aber alles unrichtig, diese Beobachtung gehört dem Stern B.D. + $56^\circ 29' 48''$ an. Es ist also unter 10826 nur die Position vom März 4 einzutragen: 10826 Ferner ist noch folgende Position als 10826a aufzunehmen: 10826a	$22^h 59^m 51^s.0$ $22\ 59\ 37.12$	+ $55^\circ 50'$ — + $56\ 49\ 11''.35$
10896	ALBANY: + 0.6	1847 Dec. 18. 4 gute Fäden. Reduction richtig.		
11050	CAMBRIDGE: + 15"	1845 Oct. 31. Reductionsfehler, + $13''.43$ zu corrigiren.	$23\ 13\ 0.46$	+ $26\ 46\ 2.84$
11118	ARG: — 24" = Rü 11110	1840 März 4. 7 Fäden, 1 Mikroskop. Reduction richtig. Die Conjectur von ARGELANDER kann nur zutreffend sein, wenn ein Zählfehler vorliegt, da „last“ deutlich bezeichnet ist. Die Fadenintervallen deuten auf die Declination 54° . Nach einer Refractor-Beobachtung 1899 Juli 15 existirt am Catalogort kein Stern. Position am besten zu streichen.	—	—
11456	SCHORR: + 1 ^h	1844 Sept. 24. Die Rectascension ist + 1 ^h zu corrigiren, der Stern ist gleich Rü ₂ 257.	$0\ 32\ 11.972$	— $14\ 57\ 40.52$
11522	SCHORR: + 1 ^h	1844 Sept. 24. Die Rectascension ist + 1 ^h zu corrigiren, der Stern ist gleich Rü ₂ 269.	$0\ 36\ 12.234$	— $14\ 18\ 48.40$
11608	ALBANY: — 10"	1847 Nov. 25. Reductionsfehler, — $11''.18$ zu corrigiren.	$23\ 40\ 25.795$	+ $1\ 18\ 13.92$

L. d. G.

N.	Angabe der Cometen	Ergänzung der Angaben	Auswertung des Licht	
			in 1914/15	in 1915/16
10127	Periode = 17	1841 März 12 (12) Nov 3 (zusamm. Auswertung) 1847 Nov 3 (1900) Feb. 10 1847 Nov 3 (1900) Feb. 10 (1900) Feb. 10 Wien 1900 (1900) Feb. 10 (1900) Feb. 10 1847 Nov 3 (1900) Feb. 10 (1900) Feb. 10		
10139	Periode = 17	1847 Nov 3 (1900) Feb. 10 (1900) Feb. 10 Wien 1900 (1900) Feb. 10 (1900) Feb. 10 1847 Nov 3 (1900) Feb. 10 (1900) Feb. 10		
10142	Periode = 17	1847 Nov 3 (1900) Feb. 10 (1900) Feb. 10 Wien 1900 (1900) Feb. 10 (1900) Feb. 10 1847 Nov 3 (1900) Feb. 10 (1900) Feb. 10	22° 20' 10.85	3 35' (51) 12
10188	Periode = 17	1847 Apr 15 (1900) Feb. 10 (1900) Feb. 10 Wien 1900 (1900) Feb. 10 (1900) Feb. 10 1847 Apr 15 (1900) Feb. 10 (1900) Feb. 10	22° 02' 11.245	1 55' 50" 12.00
10192	Periode = 17	1847 Nov 3 (1900) Feb. 10 (1900) Feb. 10 Wien 1900 (1900) Feb. 10 (1900) Feb. 10 1847 Nov 3 (1900) Feb. 10 (1900) Feb. 10	22° 12' 37.65	1 10' 25" 0.00
10495	Periode = 17	1847 Nov 3 (1900) Feb. 10 (1900) Feb. 10 Wien 1900 (1900) Feb. 10 (1900) Feb. 10 1847 Nov 3 (1900) Feb. 10 (1900) Feb. 10	22° 12' 15.005	1 28' 3" 1.00
10516	Periode = 17	1847 Nov 3 (1900) Feb. 10 (1900) Feb. 10 Wien 1900 (1900) Feb. 10 (1900) Feb. 10 1847 Nov 3 (1900) Feb. 10 (1900) Feb. 10	22° 11' 51.765	1 11' 00" 10.00
10531	Periode = 17	1847 Nov 3 (1900) Feb. 10 (1900) Feb. 10 Wien 1900 (1900) Feb. 10 (1900) Feb. 10 1847 Nov 3 (1900) Feb. 10 (1900) Feb. 10		
10559	Periode = 17	1847 Nov 3 (1900) Feb. 10 (1900) Feb. 10 Wien 1900 (1900) Feb. 10 (1900) Feb. 10 1847 Nov 3 (1900) Feb. 10 (1900) Feb. 10		

Nr.	Angabe der Correction	Ergebniss der Revision	Verbesserte Position	
			α 1830.0	δ 1830.0
10826	HELTZEN + 40"	1840 März 4. 1 Faden, kein Mikroskop, nur Bemerkung „sequens“ „ad anstrum“ von Rü 10825. 1840 März 6. Die Declination ist deutlich 56' abgelesen, ist jedoch bei der Reduction in 55' corrigirt, um auf den Stern vom März 4 zu kommen, ausserdem ist noch ein letzter Faden als nicht beobachtet eingeschaltet und 3 Faden ausgeschlossen, dieses ist aber alles unrichtig, diese Beobachtung gehört dem Stern R.D. + 56 2348 an. Es ist also unter 10826 nur die Position vom März 4 einzutragen. 10826 Ferner ist noch folgende Position als 10826a aufzunehmen. 10826a	$22^{\circ} 50' 51.0''$ $22^{\circ} 50' 37.12''$	$+ 58^{\circ} 50'$ $+ 56^{\circ} 40' 41'' 35$
10896	ALBANY + 61"	1847 Dec. 18. 4 gute Faden. Reduction richtig.		
11050	CAMBRIDGE + 15"	1845 Oct. 31. Reductionsfehler, + 15 44 zu corrigiren.	$23^{\circ} 13' 0.46''$	$+ 26^{\circ} 46' 2.84''$
11118	ARGO 24" = Rü 11118	1840 März 4. 7 Faden, 1 Mikroskop. Reduction richtig. Die Conjectur von ARGELANDER kann nur zutreffend sein, wenn ein Zahlfehler vorliegt, da „last“ deutlich bezeichnet ist. Die Fadenintervallen deuten auf die Declination 54'. Nach einer Refractor Beobachtung 1872 Juli 15 existirt am Catalogort kein Stern. Position am besten zu streichen.		
11456	SCHWAB + 1"	1844 Sept. 24. Die Bestimmung ist + 1" zu corrigiren, der Stern ist gleich Rü 1147	$6^{\circ} 32' 34.172''$	$- 14^{\circ} 57' 40.52''$
11522	SCHWAB + 1"	1844 Sept. 24. Die Bestimmung ist + 1" zu corrigiren, der Stern ist gleich Rü 1147	$5^{\circ} 46' 12.234''$	$- 14^{\circ} 18' 18.40''$
11608	ALBANY =	1845 Nov. 12. Reductionsfehler, - 11 08 zu corrigiren.	$2^{\circ} 40' 25.705''$	$+ 1^{\circ} 18' 13.92''$

No.	Angabe der Correction	Ergebniss der Revision	Verbesserte Position	
			α 1836,0	δ 1836,0
11674	SCHORR: + 1 ^h	1844 Sept. 24. Die Rectascension ist + 1 ^h zu corrigiren, der Stern ist gleich Rüt 349.	0 ^h 43 ^m 4 ^s .090	— 14 0' 32''0
11746	CAMBRIDGE: + 1 ^s .09	1846 Dec. 4. 13 gute Fäden, geben nach neuer Reduction die Position (1836.0): 23 ^h 46 ^m 38 ^s .064 + 27 43' 8''67. 1851 Dec. 3. 13 gute Fäden, geben nach neuer Reduction die Position (1836.0): 23 ^h 46 ^m 38 ^s .208 + 27 43' 10''99 also ist die Abweichung durch Eigenbewegung verursacht, wie dies auch LALANDE anzeigt.		
11789	PETERS: + 1'	1845 Dec. 14. 4 Mikroskope, von denen eines nachträglich — 1' corrigirt ist. Nach M ₁ 32910 und M ₂ 13149 ist aber die Catalogposition richtig und PETERS' Correctur falsch.		
11894	PETERS: — 1'	1843 Sept. 19. 4 deutliche Mikroskope. Die Position stimmt mit B.B.VI. — 0.4609, also ist PETERS' Correctur falsch.		
11933	PETERS: Not found	1844 Sept. 24. Die Rectascension ist + 1 ^h zu corrigiren, der Stern ist gleich Rüt 495.	0 55 36.421	— 10 0 35.3

II.

Neue Folge der mittleren Oerter von Fixsternen für den Anfang von 1850.

No.	Angabe der Correction	Ergebniss der Revision	Verbesserte Position	
			α 1850.0	δ 1850.0
29	PAL: Nicht in B.D.	1845 Dec. 12. Schreibfehler. Declination ist — 0°, Stern ist gleich B.D. — 0.35.	0 ^h 10 ^m 10 ^s .415	— 0° 27' 36".73
67	KR: + 1°	2 Beobachtungen: 1842 Nov. 16. 12 gute Fäden geben die Position (1850.0) 0 ^h 13 ^m 29 ^s .266. 1842 Dec. 3. 13 gute Fäden geben die Position (1850.0) 0 ^h 13 ^m 29 ^s .342. Position also correct.		
618	KR: Nicht in B.D.	1842 Nov. 9. Aus den Fäden geht hervor, dass die Declination ungefähr 61° 40' sein muss, also ist die Kreistheilung in umgekehrtem Sinne abgelesen und der Stern gleich B.D. + 61.255. Eine Anschluss-Beobachtung 1849 Juli 15 ergibt die Position (1850.0) 1 ^h 13 ^m 35 ^s .84 + 61° 49' 56".3.	1 13 36.573	+ 61 49 52.24
663	PETERS: — 40"	1848 Jan. 7. 3 Fäden, ein Mikroskop. Bemerkung: „ganz unsicher, sehr schwach, 10 ^m .“ Reduction richtig. A.G. Leipzig 412 fordert auch die Correction — 37", also ist δ auszuschliessen. Cf. die Bemerkung zum nächsten Stern Rüm 666.	1 19 15.15	+ 11 28 —

N.	Angabe der Componenten	Erklärung der Bezeichnung	Verbesserte Position	
			α 1836 o	δ 1836 o
11674	Starnitz 11674	Das Stern 11674. Das Sternchen ist α 1836 o. Das Stern ist 11674. α 1836 o.	$12^h 43^m 17.00^s$	$+14^\circ 30' 22.00''$
11746	Starnitz 11746	Das Stern 11746. Das Sternchen ist α 1836 o. Das Stern ist 11746. α 1836 o.		
11780	Starnitz 11780	Das Stern 11780. Das Sternchen ist α 1836 o. Das Stern ist 11780. α 1836 o.		
11894	Starnitz 11894	Das Stern 11894. Das Sternchen ist α 1836 o. Das Stern ist 11894. α 1836 o.		
11934	Starnitz 11934	Das Stern 11934. Das Sternchen ist α 1836 o. Das Stern ist 11934. α 1836 o.	$12^h 43^m 17.00^s$	$+14^\circ 30' 22.00''$

II.

Neue Folge der mittleren Oerter von Fixsternen für den Anfang von 1850.

N.	Angabe der Componenten	Erklärung der Bezeichnung	Verbesserte Position	
			α 1850 o	δ 1850 o
29	St. 29	Das Stern 29. Das Sternchen ist α 1850 o. Das Stern ist 29. α 1850 o.	$12^h 43^m 17.00^s$	$+14^\circ 30' 22.00''$
67	K. 67	Das Stern 67. Das Sternchen ist α 1850 o. Das Stern ist 67. α 1850 o.		
618	K. 618	Das Stern 618. Das Sternchen ist α 1850 o. Das Stern ist 618. α 1850 o.		
663	St. 663	Das Stern 663. Das Sternchen ist α 1850 o. Das Stern ist 663. α 1850 o.	$12^h 43^m 17.00^s$	$+14^\circ 30' 22.00''$

No.	Angabe der Correction	Ergebniss der Revision	Verbesserte Position	
			α 1850.0	δ 1850.0
666	SCHORR: + 12"	1847 Dec. 19. 4 Fäden, ein Mikroskop. Bemerkung: „ein anderer (663) geht 12" voran und 2' südlich“. A.G. Leipzig 413 fordert die Correction + 12". Declination unsicher.	1 ^h 19 ^m 23. ^s 07	+ 11° 30' —
732	PETERS: Not found	1849 Nov. 11. Unerkannte Beobachtung von Uranus! Position daher zu streichen.	—	—
1586	ALBANY: + 0 ^s .5	1852 Jan. 8. 12 gute Fäden. Reduction richtig.		
1616	ALBANY: + 0 ^s .6	1848 Dec. 26. 8 gute Fäden. Reduction richtig.		
1620	PETERS: Praecession = 3 ^s 194	1850 Jan. 2. Druckfehler.		
1658	ALBANY: — 9"	1849 Febr. 2. 4 Mikroskope, Reduction richtig.		
1694	BATT: — 11 ^s .5	1854 Jan. 31. Es sollte Euterpe beobachtet werden. Bei der Reduction zeigte es sich, dass das Object der Planet nicht war, darauf bemerkt „sehr kleiner Stern, ein grösserer Stern geht 3' südlich“. Reduction richtig.		
1869	ALBANY: — 8"	1847 Nov. 24. Ein Mikroskop, Reduction richtig.		
2150	BATT: — 12"	1843 Febr. 6. 4 gute Mikroskope. Reduction richtig, kein Fehler zu finden.		
2258	AUW: Nicht in B.D.	1847 Dec. 8. 6 Fäden, von denen 2 ausgeschlossen sind, 1 Mikroskop. Bemerkung: „A.R. unsicher“. Ausserdem Rechenfehler, — 10 ^s zu corrigiren, existirt in der verbesserten Position am Himmel, fehlt in B.D., Stern = BATT 224.	4 15 26.674	+ 15 14 27".07
2421	ARG: δ = 24° 1'	1846 Febr. 22. 4 Mikroskope geben die kleinere Declination. Die grössere wird auch von A.G. Berlin B. 1537 gefordert.	4 42 8.677	+ 24 1 46.74

No.	Angabe der Correction	Ergebniss der Revision	Verbesserte Position	
			α 1850.0	δ 1850.0
2567	ALBANY: — 6 ^s 94	1844 Jan. 20. Reductionsfehler, falsche Fadenstellung, „last“ deutlich bezeichnet. Rectascension — 7 ^s 368 zu corrigiren.	5 ^h 10 ^m 18.520	+ 3 ^m 7' 55".03
2608	ALBANY: + 0 ^s 5, — 7"	1844 Jan. 20. 4 Fäden, 4 Mikroskope. Kein Fehler zu finden.		.
2633	PETERS: — 10 ^o	1852 Febr. 2. Die Fäden deuten auf die Correction — 10 ^o , Stern gleich 33 Orionis, Position stimmt mit PULKOWA 865.	5 23 22.412	+ 3 10 25.81
2661	ALBANY: — 7"	1849 Jan. 1. Ein Mikroskop eilig abgelesen, vor Rü 2662. Declination daher ungenau.	5 30 9.293	+ 0 52(33.30)
2790	AUW: Nicht in B.D.	1848 Jan. 25. Die verbesserte Position in Mitth. 3 ist noch mit einem Reductionsfehler behaftet, die Declination ist noch + 18'82 zu corrigiren, dann stimmt die Position mit BATT 339.	5 52 29.705	+ 14 41 50.53
2951	AUW: Nicht in B.D. BATT: — 31 ^s	1849 Febr. 23. 3 Fäden, keine Declination, mit Rü 2956 zusammen beobachtet. Bemerkung: „viele Sterne“. Die Correction von BATTERMANN kann nicht zutreffen, da „last“ deutlich bezeichnet ist. Eine Identität mit BATT 374 ist daher ausgeschlossen.		.
3014	AUW: Nicht in B.D.	1844 März 6. Existirt am Himmel, Position stimmt mit BATT 389.		
3072	BATT: + 24 ^s 4	1851 März 10. Reductionsfehler. Neue Reduction ergibt:	6 47 47.262	+ 15 52 54.38

Nr.	Angabe der Correction	Ergebniss zur Revision	Verlehnerte Position	
			a 1850.7	d 1850.0
666	BODENK. 1. 10	1847 Dec. 10. 4 Fäden ein Mikroskop. Bemerkung: „ein anderer (= 1) geht 12 voran und ist stillhalt.“ A.G. Leipzig 413 fordert die Correction + 12". Inclination unverändert.	+ 1° 19' 23" 07	+ 11" 30'
732	PETER ² . Not found	1849 Nov. 11. Unbekannte Beobachtung von Uranus! Position daher zu streichen.		
1586	AUGUST. 1. 10	1848 Jah. 3. 13 gute Fäden. Reduction richtig.		
1616	ALPABY. 2. 10	1848 Dec. 10. 8 gute Fäden. Reduction richtig.		
1620	PHYLLIS. Transmittion = 10	1848 Aug. 10. Druckfehler		
1658	ALMADE. 1. 10	1848 Febr. 1. 4 Mikroskope. Reduction richtig.		
1694	BOCK. = 10. 1	1847 Jan. 20. Ein solches Entwerper noch nicht gegeben. Bei der Reduction zeigte sich, dass der Comet der Planet nicht war, darauf bemerkt „sehr kleiner Stern im grünen Stern“ geht 1" südlich- östwärts rechts.		
1869	VONDER. = 10	1847 Nov. 10. Ein Mikroskop, Reduction richtig.		
2150	GARY. = 10	1847 Febr. 1. 4 gute Mikroskope. Be- obachtung richtig; kein Fehler vor Faden		
2258	ALPH. 1847 m. B.D.	1847 Dec. 10. = Kugel, von einem 11 genau beobachtet, 11 Mikroskope. Bemerkung: „A. Bogenher“. „Agneschen beobachtet“, = 12" aus ungerader, constant im der ge- nommenen Position des Himmels. B.M. in G.D., Stand = DAYV. 1847.	+ 1° 00' 00" 00	- 10" 14' 27" 00
2421	ALPH. 1847 1"	1847 Dec. 10. 4 Mikroskope geben an- gegebene Inclination. Die grüne war auch von ALPH. 1847 B. 1847, inclinat.	+ 1° 00' 00" 00	+ 10" 14' 27" 00

[illegible]