zu benüßen. Ober er lockt, harmloß aus dem letzten Winkel kläffend, wie eine Sirene den mit der Jauchenschlla Ringenden auf's Trockene, um, wie in der bairischen Oberpfalz, von der hintersten Stallthür her an der rundgehobelten, die ganze Länge des Hauptgebäudes bestreichenden Stange im Sturm daherzuschießen und ihn, wenn er nicht mit einem kühnen Sprunge sich rettet, in den Orkuß zu befördern. In diesen Künsten, die auf den reisenden "Meister" — so ist die hösliche Anrede an die Handwerksburschen und anderen Wanderer, die ein dem Bauer unverständliches Gewerbe verfolgen, gemünzt sind, behält der deutsche Bauer den Preiß; nirgends in der Nachbarschaft wird man so lästige und gefährliche Köter sinden, wie in unserem lieben Unterlande.

Beide oben berührte Eigenschaften des deutschen Hofes und Dorfes dürfen im Allgemeinen für ganz Deutschland gelten, doch möchte ich eine Ausnahme nicht unerwähnt lassen: Tirol. Der Tiroler Bauer alten Schlages behält den Mist so lange als möglich im Stall oder er wirft ihn, da das Haus nicht in einem geschlossenen Hofe, sondern unmittelbar an der Straße liegt, auf die Straße, wo die seuchten Bestandtheile ablausen und der Rest zusammentrocknet. Was aber den eigentlichen Hofs und Kettenhund anlangt, so geht er der Tiroler Fauna geradezu ab. Höchstens sindet man ein harmloses Hündchen im Hause, das seinen Chrgeiz nicht darauf richtet, dem Schneider oder Feldscher in die Hände zu arbeiten. In dieser Beziehung, wie in dem Punkte der Keinlichkeit so wie der behäbigen und stattlichen und doch so echt ländlichen Wirthshäuser behauptet das traute Land Tirol unbestritten den Gipsels und Höchspunkt der beutschen Wirthslichkeit.

Diese anziehende Schilderung wurde dem Werkchen von K. Rhamm: "Dorf und Bauernhof in altdeutschem Lande, wie sie waren und wie sie sein werden, Leipzig, F. W. Grunow 1890", dessen Reinertrag dem allgemeinen deutschen Schulvereine zur Erhaltung des Deutschthums im Auslande zusließt und für Steiermark bestimmt ist, entnommen.

## Meber Dixfterne.

Museumsvortrag von Franz Ritter v. Eblmann. (Schluß.)

Es ist kein Zweifel, daß die Störungen im Gleichgewichte der Aräfte eine Reihe von Veränderungen, Erfüllen der Atmosphäre mit Dämpfen, Niederschlägen derselben, Ausbrüche heißerer Massen dem Innern, vermehrte, dann wieder verminderte Fleckenbildungen, Ver-

änderungen, die auch ben Glanz des Sternes beeinflußen, zur Folge haben werden.

Eine große Bahl von Sternen ift bekannt, die periodischen Licht= wechsel zeigen.

Also auch in diesem Sinne verdienen die Fixsterne nicht ihren Namen.

Die Veränderlichkeit im Lichtwechsel schwankt in Perioden von einigen Stunden bis zu mehreren Jahren.

Unter den 72 Veränderlichen, über deren Farben genügende Beschachtungen bestehen, sind auch thatsächlich 59, also  $^3/_4$  roth oder orange und gehören sie dem Spectrum nach zur III. Classe. Dies ist also das letzte Stadium des Sternes als Sonne. Immer kühler wird der Körper, immer dunkler und dichter seine Atmosphäre, immer schwächer sein Licht, dis er als tiefroth funkelnder Rubin am Himmelszelte erlischt, wenn nicht besondere Ereignisse eintreten.

Es gibt nämlich eine kleine Angahl von veränderlichen Sternen, beren Licht=Maximum und -Minimum mit großer Genauigkeit wieder= kehrt. Sie gehören zum erften und zweiten Thous in Bezug auf ihr Spectrum und haben nur gang furg bauernbe Perioden bes Licht= wechsels, mahrend fie inzwischen mit unveranderter Belligkeit erglangen. Es ift unmöglich, an fo regelmäßig wiederkehrende Ausbrüche an ber Oberfläche zu benten. Auch fteben biefe Sterne noch im Anfange ihres Lebens und find noch weit von ber Zeit ftarter Fleckenbildung entfernt. Charafteriftisch für diese Gruppe von Veränderlichen ift ber Stern & Berfei oder Algol. Derfelbe zeigt eine Periode von zwei Tagen, 20 Stunden, 48 Minuten, 54 Secunden, innerhalb welcher er durch 91/4 Stunden veränderlich ift, und zwar fo, daß der Lichtwechfel volltommen gleichmäßig, somit teine Berzögerung ober Berlangerung ftattfindet. Alles deutet barauf bin, daß die Sterne diefer Gruppe Doppelfterne find, deren Componenten wir getrennt nicht mehr zu feben im Stande find. Wohl aber wird bas Borbeigeben bes einen dunkleren Sternes vor dem anderen eine regelmäßig wiederkehrende Berfinfterung erzeugen, somit haben wir es hier mit einer Sternenfinsterniß zu thun. Solche Sternenpaare werden nicht ewig befteben konnen. Es gibt im Belt= raume ein widerftehendes Mittel, eine für uns unmegbar leichte Materie, welche die Tangentialkraft der umlaufenden Weltkörper fortwährend schwächt. Sie werden fich schließlich in Folge der überwiegenden Anziehung vereinigen, b. h. ineinanderfturgen.

Nun wissen wir, daß, wenn ein Körper in seiner Bewegung plötslich gehemmt wird, die im Körper enthaltene lebendige Kraft nicht verloren geht, sondern die Massenbewegung umgesetzt wird in die Bewegung der kleinsten Theilchen des Körpers — in Molekular Bewegung. Der Körper als solcher ist zur Ruhe gekommen, mit der Summe seiner Kraft aber schwingen seine kleinsten Theilchen weiter. Die Schwingung der kleinsten Theilchen, der Moleküle, aber ist die Wärme. Es wird also die Bewegung in Wärme verwandelt. Feuern wir eine Kanonenstugel gegen eine Metallplatte, so wird jene nach dem Stoße glühend.

Man kann sich nun denken, welche Menge an lebendiger Kraft in einem Körper aufgespeichert ist, der vielmal größer als unsere Erde ist und bei einer Geschwindigkeit von mehreren Meilen per Secunde momentan zur Ruhe kommt, nachdem das Gewicht der Erde schon 118.00 Trillionen Tentner beträgt!

Die ungeheure Erhitzung, die in Folge des Stoßes eintreten muß, das Erglühen der Materie im heißeren Stern, wird diesen emporsleuchten machen in intensivem Glanze und das Bild eines großartigen kosmischen Zerstörungswerkes zeigen. Schon alte Zeugnisse erzählen von dem plöglichen Ausleuchten von Sternen, die an demselben Orte gar nicht oder nur schwach gesehen wurden.

Schon der berühmte chinesische Astronom Ma=Tuan=Lin gedenkt anderthalb Jahrhunderte vor Christus solcher neu erschienener Sterne und im 16. Jahrhunderte erschien in der Cassiopeja ein Stern, welcher heller glänzte, als die Benus und sogar bei heller Mittagszeit gesehen werden konnte.

Heute ift dieser Stern nur mehr in starkem Fernrohre sichtbar. Ein solcher, kosmischer Todesfall ereignete sich auch im Jahre 1866, der dadurch besonders interessant ist, als er auch spectrals analytisch untersucht werden konnte. Ein schwacher Stern, der noch im Bonner Verzeichniß von neunter Größe aufgesihrt wird, seuchtete im Mai 1866 plöglich auf, so daß er in weniger als zwei Stunden volle drei Größenclassen durchlief und schließlich als Stern von beinahe zweiter Größe erschien. Im Juli war er bereits wieder zur neunten Größenclasse herabgesunken, also dem freien Auge ganz unsichtbar. Das Spectrum zeigte nun ein dem Sonnen-Spectrum ähnliches, welches überlagert war von einem Spectrum, bestehend aus drei hellen Linien. Zwei Linien wiesen auf Wasserstoff, doch mußte derselbe unter uns unbekannten Verhältnissen geglüht haben, da die dritte Linie im Stern-

Spectrum nicht sichtbar war. Während des Schwächerwerdens des Sternes blieben noch lange diese Linien vorherrschend, und gar ge-waltig muß der kosmische Proceß gewesen sein, welcher solche Erscheisnungen hervorrief!

So haben wir benn die Sterne verfolgt bis zu ihrem Versschwinden, bis sie uns nicht mehr sichtbar, als bunkle Körper ferne Räume burchwandern.

Was aber zeigt sich, was ist zu erforschen, wenn wir zurückgehen auf die Zeit, bevor uns der Stern als solcher sichtbar wurde? — Bevor er ein Spectrum gibt, welches von einem flüssigen oder festen Kern, umgeben von einer Gashülle, herrührt?

Die Riesentelestope zeigen uns Tausende von zarten, nebelartigen Gebilden am Himmel, die, in milchigem Lichte leuchtend, ganz ähnlich, wie das Auge die Wilchstraße sieht, in verschiedensten Formen erscheinen, zerrissen, unregelmäßig, ringförmig, oval, Doppelformen, rund 2c. 2c. Diese Gebilde lassen sich unter sehr starken Vergrößerungen theilweise als aus unzähligen, kleinen Sternchen zusammengesetzt erkennen, theils weise aber erscheinen sie selbst bei den stärksten Vergrößerungen wie mattleuchtende Scheiben.

Im Spectrostope erscheinen nur helle Linien auf dunklem Grunde. Es ist gelungen, durch Messung nachzuweisen, daß diese hellen Linien dem Wasserstoffe und Stickstoffe angehören, eine dritte bei manchen Nebelstecken erscheinende Spectral-Linie gehört einem fremden Stoffe an. Also glühende Gasmassen sind es, die als ungeheurer Gasball rotirend um ihre Schwerpunkte erst der Verdichtung zu einem Sterne haben. Da haben wir den Urzustand der Sterne!

Der berühmte alte William Herschel, welcher mit seinen kraftvollen Instrumenten die Region der Nebelflecken durchforschte, hat schon diese Vermuthung ausgesprochen. Ansangs war er geneigt, alle Nebelslecke für Sternenhausen zu halten, die so weit von uns entsernt sind, daß wir die einzelnen Sternchen nicht mehr getrennt zu sehen im Stande sind. Da erfolgte im Jahre 1791 durch ihn die Entdeckung von 17 Nebelsternen. Er fand nämlich Sternchen, welche bis zu einer größeren oder kleineren Entsernung von schwachem Nebel umgeben waren, dessen Mitte sie einnahmen.

Der große Aftronom sagt hierüber: "Welches Felb neuer Anfichten öffnet sich unseren Begriffen! Gin leuchtendes Fluidum, dessen Glanz uns noch von den Regionen der Sterne achter bis neunter Größe erreicht. Bielleicht war unsere Vermuthung zu rasch, daß aller milchiger Nebel, der sich am Himmel zeigt, einzig dem Lichte vereinigter Sterne zuzuschreiben sei." Er sagt nun weiter im Verlaufe seiner Abhandlung, nachdem er nachgewiesen, daß der neblige Stoff selbstleuchtend sein müsse, da reslectirtes Licht aus so weiter Ferne uns nicht mehr erreichen könnte: "Ist daher dieser Stoff selbstleuchtend, so erscheint es viel angemessener, einen Stern aus seiner Verdichtung hervorgehen zu lassen, als seine Existenz von einem Sterne abhängig zu machen. Die Beschaffenheit der planetarischen Nebel läßt sich nun auch hinlänglich befriedigend erklären, indem der gleichförmige und sehr beträchtliche Glanz ihrer Scheiben auf merkwürdig leichte Weise mit einem sehr verdünnten Fluidum zu vereinigen ist.

Die Vermuthung einer Wiedergeburt der Sterne mittelst planetarischer Nebel, die ich in einer früheren Abhandlung äußerte, wird nun wahrscheinlicher, indem die gesammte leuchtende Materie, welche in einem derselben enthalten ist, in einem Körper von der Größe eines Sternes vereinigt, nahezu dieselbe Lichtmenge, wie der planetarische Nebel geben wird. Die Ansicht ist serner hinreichend bestätigt durch die Entdeckung eines gutbegrenzten hellen Punktes, der einem Stern gleicht und sich im Centrum eines planetarischen Nebels befindet. Ist der Punkt ein sich bildender Stern, so kann die sernere Anhäufung der schon sehr verdichteten leuchtenden Materie ihn in der Folge der Zeit zur Vollendung bringen." Und wie merkwürdig hat das Spectrossophsershelfs sehhafte Darstellung, daß die unauslöslichen Nebelslecken nicht bereits zu Sternen verdichtet sein können, bestätigt!

Unter 41 Nebelflecken, die von Huggins beobachtet wurden, zeigen 15, die selbst durch Lord Rosse's Colossal-Instrument nicht auflösbar sind, ein Gas-Spectrum, aus leuchtenden Linien bestehend.

In Folge der Anziehung der Gastheilchen gegen einander sind dieselben in Wanderung zum gemeinschaftlichen Anziehungs-Wittelpunkte begriffen. Der hohe Druck muß die Massen verdichten und schließlich schlagen sich die schwersten und am schwersten verslüchtigenden Elemente, die Wetalle, nieder, während reiche Massen von Wasserstoff die Atmosphäre erfüllen: das Spectrum der heißesten, weißen Sterne!

Und nun geht es weiter in dem glühenden Leben, bis, wie wir gesehen haben, nach mächtigen Athemzügen der lette heiße Hauch ein Himmelsange erlöschen macht.

An jenen Theilen des himmels, an welchen die Sterne in geringfter Zahl erscheinen, zeigen sich die meisten dieser Nebelmaffen. Die einheitliche Weiterentwicklung in den einzelnen Theilen zeigt sich auch dementsprechend in den Spectren der Sterne.

Die Oriongegend zeichnet fich burch eine Reihe von Sternen, die ein charafteriftisches Spectrum zeigen, aus.

Das Sternbild bes großen Bären hat meistens Sterne vom ersten Thpus. Eine Ausnahme macht der Stern  $\alpha$ , der zum zweiten Thpus gehört. Während nun erstere Sterne sich von der Sonne entsernen, nähert sich letzterer. Er gehört einer anderen Gruppe an und ist in seiner Entwicklung weiter vorgeschritten.

Der Stier, Löwe, große Bar, Plejaden sind fast nur von Sternen des ersten Typus gebildet. Der Walfisch, Eridanus, Hydra haben fast nur gelbe Sterne des dritten Typus, ebenso Orion grünliche Sterne des ersten Typus 2c.

Vom Standpunkte dieser Auffassung wird es uns nun auch erklärlicher erscheinen, daß ähnliche Erscheinungen, die gleichsam auf derselben Entwicklungsstuse der Weltkörper ruhen, auch räumlich nahe auftreten werden, wie das besonders häufige Auflodern neuer Sterne in der Gabelung der Milchstraße zwischen der Constellation des Adlers und Scorpions, in der Nähe jenes Punktes, gegen welchen sich unser Sonnensystem im Raume bewegt.

"Dieses Verhalten", sagt Alein, "gibt wohl noch Anhaltspunkte zum Studium der Gesetze, nach welchem die Materie im Himmelsraume vertheilt ist!

Unser Blick geht um Aeonen Jahre zurück, dringt in die fernste Zukunft, die wir mit dem leiblichen Auge nicht mehr schauen werden. Sin Zeitabschnitt von unfaßbarer Länge schrumpft zusammen, zu einer kurzen Spanne, die wir in unserer Vorstellung zu erfassen vermögen. Und indem wir die sich zusammendrängenden Erscheinungen überblicken, sinden wir nur eine Bestätigung unserer Ahnung, daß wir die fernen Welten nach denselben Gesetzen beurtheilen müssen, wie die Erscheinungen unserer Erde und dies ist gleichzeitig eine Bestätigung des Gingangs Gesagten: Der Regenbogen ist das Zeichen der Versöhnung unserer Ideen über Himmel und Erde in der Welt der sichtbaren Erscheinungen!

## **ZOBODAT - www.zobodat.at**

Zoologisch-Botanische Datenbank/Zoological-Botanical Database

Digitale Literatur/Digital Literature

Zeitschrift/Journal: Carinthia I

Jahr/Year: 1890

Band/Volume: 80

Autor(en)/Author(s): Edlmann Franz Ritter v.

Artikel/Article: <u>Ueber Fixsterne</u>. 48-53