

Zeitschrift: Orion : Zeitschrift der Schweizerischen Astronomischen Gesellschaft
Herausgeber: Schweizerische Astronomische Gesellschaft
Band: - (1948)
Heft: 19

Rubrik: Aus der Forschung

Nutzungsbedingungen

Die ETH-Bibliothek ist die Anbieterin der digitalisierten Zeitschriften auf E-Periodica. Sie besitzt keine Urheberrechte an den Zeitschriften und ist nicht verantwortlich für deren Inhalte. Die Rechte liegen in der Regel bei den Herausgebern beziehungsweise den externen Rechteinhabern. Das Veröffentlichen von Bildern in Print- und Online-Publikationen sowie auf Social Media-Kanälen oder Webseiten ist nur mit vorheriger Genehmigung der Rechteinhaber erlaubt. [Mehr erfahren](#)

Conditions d'utilisation

L'ETH Library est le fournisseur des revues numérisées. Elle ne détient aucun droit d'auteur sur les revues et n'est pas responsable de leur contenu. En règle générale, les droits sont détenus par les éditeurs ou les détenteurs de droits externes. La reproduction d'images dans des publications imprimées ou en ligne ainsi que sur des canaux de médias sociaux ou des sites web n'est autorisée qu'avec l'accord préalable des détenteurs des droits. [En savoir plus](#)

Terms of use

The ETH Library is the provider of the digitised journals. It does not own any copyrights to the journals and is not responsible for their content. The rights usually lie with the publishers or the external rights holders. Publishing images in print and online publications, as well as on social media channels or websites, is only permitted with the prior consent of the rights holders. [Find out more](#)

Download PDF: 24.01.2026

ETH-Bibliothek Zürich, E-Periodica, <https://www.e-periodica.ch>

Entdeckung eines 5. Uranus-Trabanten

Dr. Gerard P. Kuiper, Direktor des McDonald Observatoriums, Texas, übermittelt die überraschende Meldung, dass auf photographischen Platten, die am 15. Februar und 1. März 1948 mit dem 2,08-Meter-Spiegelteleskop (82-Zöller) im Cassegrain-Focus aufgenommen wurden, ein weiterer Uranus-Mond von der Helligkeit 17^m entdeckt worden ist. Der Abstand des schwierigen Objektes von Uranus beträgt ungefähr 0,64 des Abstandes von Ariel (innerster bisher bekannter Trabant) oder rund 9". Die Umlaufzeit ist noch nicht bestimmt worden, dürfte aber etwa 30 Stunden betragen. Visuell konnte der neue Mond noch nicht gesehen werden, jedoch lässt er sich mit dem genannten Instrument bei 2—3 Min. Expositionszeit leicht photographieren (Circ. IAU 1142). — Durch diese Entdeckung ist die Zahl der bekannten Planeten-Trabanten im Sonnensystem auf 29 gestiegen. Zu Vergleichszwecken geben wir einige Einzelheiten über die bisher bekannten Uranus-Satelliten:

	Mittlerer Oppositions- Abstand:	Siderische Umlaufs- Zeit:	Grösse in mittlerer Opposition:	Entdeckt von:
Ariel	14.5 "	2.520 d	16 m	Lassel 1851
Umbriel	20.2 "	4.144 d	16 m	Lassel 1851
Titania	33.2 "	8.706 d	14 m	Herschel 1787
Oberon	44.4 "	13.463 d	14 m	Herschel 1787

Spektraluntersuchungen der Mars-Atmosphäre

Durch Identifizierung gewisser Banden im Infrarot-Spektrum des Planeten Mars konnten die Astronomen des McDonald Observatoriums feststellen, dass Kohlendioxyd in der Mars-Atmosphäre ungefähr in gleichen Mengen vorhanden ist, wie in der Lufthülle der Erde. Keine anderen Gase mit starker Infrarot-Absorption wie CH₄, NH₃ oder N₂O konnten gefunden werden. Dieselben könnten somit nur in äusserst geringen Mengen vertreten sein.

Nachweis von Magnetfeldern um Sterne

Bekanntlich konnte an einer Anzahl Sterne der Spektralklassen B und A (in Fällen, da unsere Gesichtslinie ungefähr auf den Sternaequator gerichtet ist), aus Konturenverbreiterungen der Spektrallinien rasche Sternrotationen abgeleitet werden. (Vgl. z. B. «Orion» 7, 116, 1945.) H. W. Babcock und P. M. S. Blackett haben nun mit dem Coudé-Spektrographen des 100-Zöller-Spiegelteleskops auf Mt. Wilson eine Reihe (vermutlich schnell rotierender) A-Sterne untersucht, die keine Linien mit breiten Konturen, sondern nur schmale Linien aufweisen. Von diesen Objekten wird somit angenommen, dass ihre Rotationsachse ungefähr in unserer Blickrichtung liegt, der Stern uns also einen seiner Pole zukehrt. Zuerst konnte im Spektrum des Sterns 78 Virginis und hernach auch bei

Gamma Equulei, Beta Coronae borealis und dem Stern HD 125248 ein Zeeman-Effekt festgestellt werden, der den Nachweis für das Vorhandensein eines Magnetfeldes erbringt. Zeeman-Effekt nennt man die Erscheinung, dass gewisse Spektrallinien leuchtender Gase in mehrere Linien zerfallen, wenn das Gas sich in einem Magnetfeld befindet. (J. of B.A.A., Jan. 1948.)

R. A. Naef.

Beobachter-Ecke

Zodiakallicht am Abendhimmel

In Locarno-Monti konnte ich am 4., 5., 7., 9., 10. und 11. Febr. 1948, bei klarem Föhnwetter, jeweils zwischen 19.30 und 20.00 Uhr MEZ das West-Zodiakallicht samt vollständiger Lichtbrücke und Gegenschein sehr gut wahrnehmen. Mitbeobachter waren am 5. und 11. Febr. Herr Chr. Thams, Monti, und am 7. Febr. die Herren Chr. Thams und R. A. Naef mit Frau aus Zürich. Da die Stellung der hellen Venus die Erfassung der ganzen Erscheinung infolge Ueberstrahlung etwas beeinträchtigte, konnte leider nur der helle Kern des Zodiakallichtes, nicht aber die äussersten Ausläufer gesehen werden. Die Lichtbrücke verlief von den Plejaden durch das Sternbild Fuhrmann bis zum Gegenschein im ENE, der heller erschien als die Milchstrasse. Auch die Kreuzungsstelle Lichtbrücke-Milchstrasse war deutlich zu erkennen. K. Rapp.

Beobachtungen des Lichtstrahls und Sonnenaufgangs im Mondkrater Phocylides

Beobachtungen über dieses interessante Phänomen (vgl. «Orion» Nr. 13, 241, und Nr. 18, 411) wurden angestellt und gemeldet von K. Rapp, Locarno-Monti, R. A. Naef, Zürich, und Dr. Gürtler, Wien. K. Rapp stellte mittels 13,5 cm Refraktor fest, dass der Strahl schon in der hellen Dämmerung um 18 Uhr MEZ voll entwickelt und stark konisch verbreitert war. Die kleine Ringebene N (S. 241 und 243) ragte in den nördlichen Krater-Schattenrand hinein. — R. A. Naef beobachtete um 18.50 Uhr MEZ mit dem 30 cm-Refraktor der Urania-Sternwarte, Zürich, den anscheinend auf weite Strecken durchbrochenen, sehr stark zerklüfteten Westwall, in welchem in Momenten ruhiger Luft bei 216-facher Vergrösserung 8 «isolierte» Bergspitzen wahrgenommen wurden. Zwei dieser Gipfel warfen ihre nadelartigen Schatten in den Lichtkegel, ebenso der als blendendweisse Kante erscheinende (offenbar höhere) Westrand des Kraters N. Auch Dr. Gürtler stellte um 20.00 Uhr MEZ die konische Verbreitung des Strahls fest. Beobachtungen von Sonnenaufgängen in Phocylides, bei verschiedenen Librationen, sind deshalb anregend und lohnend, weil sich der Beobachter mit der Zeit von der Struktur des zerklüfteten Westwalls ein zusammenhängendes Bild machen kann.