

**Zeitschrift:** Orion : Zeitschrift der Schweizerischen Astronomischen Gesellschaft  
**Herausgeber:** Schweizerische Astronomische Gesellschaft  
**Band:** - (1948)  
**Heft:** 18

**Rubrik:** Beobachter-Ecke

### **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:** 05.04.2026

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

Vesta (7):

dans le voisinage de  $\delta$  Geminorum est facile à suivre également en de bonnes conditions à la jumelle.

Ephémérides et cartes de ces petites planètes sont à disposition de la Société grâce à l'obligeance de Mr. René Rigollet, de l'Observatoire de Paris.

### Etoiles

Etoiles variables:

Peu d'observations ont été faites en raison du ciel défavorable. Toutefois nous avons reçu les observations suivantes:

	Dates	Heure (T. M.)	Instr.	Comparaison	Mg. estim.	Remarques Auteur
<b>R Cor. Bor.:</b>						
1947	10 sept.	20h.35	Jum.	c IRI d	6m,05	Chilardi
	10 sept.	20h.35	Jum.	c > R	6m,00	6m,03 »
	10 sept.	20h.35	Jum.	c IRI d	6m,05	»
	1 octobre	20h.10	Jum.	c IRI d	6m,05	5m,99 »
	1 octobre	20h.10	Jum.	c = R	5m,94	»
	4 octobre	20h.35	Jum.	c = R	5m,94	5m,95 »
	4 octobre	20h.35	Jum.	b4 R 2d	5m,96	»

$\zeta$  Aurigae:

Faute de place nous devons reporter les observations reçues au prochain numéro.

$\alpha$  Ceti (Mira):

1947	11 nov.	23h.	Jum.	presque = $\gamma$ , à peine > $\gamma$	3m,54	Du Martheray
	12 nov.	23h.	Jum.	= $\gamma$	3m,55	Du Martheray
	13 déc.	22h.	Jum.	$\delta$ —Mira=4 <sup>d</sup> ,5	4m,50	Du Martheray

Les estimations de nos membres de la S.A.D.G. sur le maximum de Mira Ceti à la grandeur 3m,0, le 7 octobre dernier, sont confirmées par celles de Mr. L. Campbell, dir. de l'A.A.V.S.O. (Amérique) qui notait Mira de mg: 3m,0, le 6 octobre 1947.

En 1946 Mira n'avait pas dépassé la mg 4,0.

A. G. Pegasi:

1947	8 nov.	22h.	Lunette	f3 AG 1g	7m,38	Du Martheray M. Du M.
------	--------	------	---------	----------	-------	--------------------------

## Beobachter-Ecke

### Die Sonnenflecken-Relativzahlen für 1947

Wie vorausgesagt worden war (M. Waldmeier, Terr. Mag. 51, 270, 1946), ist das Sonnenfleckenmaximum verfrüht und mit sehr grosser Intensität aufgetreten. Die definitiven Relativzahlen der einzelnen Monate betragen:

Januar	115.7	Mai	201.3	September	169.4
Februar	133.4	Juni	163.9	Oktober	163.6
März	129.8	Juli	157.9	November	128.0
April	149.8	August	188.8	Dezember	116.5

Das Jahresmittel beträgt 151.6; damit dürfte das grösste ausgeglichene Monatsmittel  $R_M$  nahe übereinstimmen. Provisorisch kann auch bereits die Epoche des Maximums  $T_M = 1947.6$  angegeben werden. Die Prognose, die auf  $T_M = 1947.6$  und  $R_M = 139$  lautete, hat sich somit gut erfüllt. Dieses Fleckenmaximum ist das grösste seit demjenigen von 1778. Die grösste tägliche Relativzahl wurde am 26. Mai mit 323 beobachtet; an diesem Tag waren 26 Fleckengruppen vorhanden, die grösste jemals beobachtete Gruppenzahl.

Prof. Dr. M. Waldmeier.

### **Der Lichtstrahl im Mondkrater Phocylides**

Nach Berechnungen von Herrn K. Rapp, Locarno-Monti, ist die Entwicklung des Strahl-Phänomens in den kommenden Monaten ab folgenden Zeitpunkten bei uns günstig zu beobachten:

1948	März	22.	ab etwa 18 Uhr, Strahl schmal
	Mai	20.	ab Mondaufgang, ca. 17.20 Uhr, Strahl schmal
	Juni	19.	ab etwa 1 Uhr (vor Mondunterg.), Strahl breit

Man beachte den Aufsatz von Herrn Rapp in «Orion» Nr. 13, Seite 241. Der Autor bittet um Mitteilung über die genauen Zeitpunkte der einzelnen Phasen.

### **Bedeckungen von Mars und Doppelstern $\gamma$ Virginis**

Am 24. Februar 1948 ereignet sich für die Schweiz eine Mars-Bedeckung durch den Mond. Am 27. Februar wird der Doppelstern  $\gamma$  Virginis bedeckt. Das astronomische Jahrbüchlein «Der Sternenhimmel 1948» enthält genaue Zeitangaben für die verschiedenen Orte.

### **Komet 1947 n**

Der am 9. Dezember 1947 in Australien aufgefundene Komet 1947 n, der bei seiner Entdeckung die Helligkeit  $-2^m$  aufwies, konnte in Mittel-Europa wegen seiner südl. Dekl. ( $-35^\circ$ ) und ungünstigen Stellung zum Horizont nicht gesehen werden. Der Kometenkopf bestand aus zwei ungleich hellen Kernen, deren Abstand sich vom 10.—20. Dezember von 6" auf 12" vergrösserte. Schweiflänge auf der fotogr. Platte ca.  $2,5^\circ$ . Die vom McDonald Observatory Texas aufgenommenen Spektrogramme weisen Banden auf mit scharfem Maximum bei  $7908 \text{ \AA}$  und sekundärem Maximum bei  $7869 \text{ \AA}$ , welche Struktur wahrscheinlich auf das Vorhandensein von Ammoniak schliessen lässt. — Der Komet entfernt sich rasch von der Sonne und der Erde (Entfernung von letzterer am 11. Februar 2.69 A.E.). Er bewegte sich im Januar als Objekt 10—11<sup>m</sup> aus dem Steinbock in den Wassermann (I.A.U. Circ. 1125 und 1128).

### **Komet Bester (1947 k)**

Der am 25. September 1947 in Südafrika von Bester entdeckte Komet, der gegenwärtig nur auf der Südhalbkugel der Erde zu beobachten ist, dürfte voraussichtlich gegen Mitte März 1948 auch am Nordhimmel sichtbar werden, ab April sogar unter sehr günstigen Verhältnissen, da er dann zirkumpolar wird und die ganze

Nacht zu sehen sein wird. Das Jahrbüchlein «Der Sternenhimmel 1948» enthält auf S. 28 eine ausführliche Ephemeride von März—Mai 1948, mit weiteren Angaben über die Entfernung, mutmassliche Helligkeit und Sichtbarkeit.

### **Sternschnuppen im Zusammenhang mit Komet Becvar (1947 c) ?**

Am 12. Februar 1948 nähert sich die Erde der Bahn des Kometen Becvar (1947 c) bis auf 0.025 A.E. Es wäre eventuell möglich, dass in diesem Zusammenhang Sternschnuppen erscheinen. — Siehe «Sternenhimmel 1948», S. 36.

### **Helle Feuerkugel**

Herr Paul Schenkel, Zürich-Leimbach, teilt mit, dass er am 31. Oktober 1947, um 0.15 Uhr, eine helle, bläulichweisse, langsam dahinziehende Feuerkugel von der Grösse  $\frac{1}{3}$  der Vollmondscheibe beobachtete mit rötlichem, sprühendem Schweif. Vom Standort Manegg aus gesehen, erschien die Bolide über dem Südosthorizont (Entlisberg), etwa  $4^{\circ}$  nordöstlich Rigel im Orion, bewegte sich in südöstlicher Richtung und verschwand am Horizont. Der Beobachter glaubt ein Rauschen vernommen zu haben.

R. A. Naef.

---

## **Kleine astronomische Chronik**

---

### **Prof. Dr. Paul Guthnick †**

Im September 1947 starb in Berlin an den Folgen einer Operation Prof. Dr. Paul Guthnick, der langjährige Direktor der Sternwarte Berlin-Babelsberg, Ordinarius für Astronomie an der Universität Berlin und Mitglied der preussischen Akademie der Wissenschaften. — Paul Guthnick wurde am 12. Januar 1879 im Rheinland geboren. Nach kurzer Betätigung auf der Privatsternwarte des Herrn von Bülow in Bothkamp kam er 1906 an die Berliner Sternwarte, die bald darauf nach Babelsberg verlegt wurde, und diesem grossen Institut gehörte er bis zu seinem Lebensende an, zuerst als Observator und seit 1921 als Direktor. Sein grösstes wissenschaftliches Verdienst besteht darin, dass er die lichtelektrischen Methoden zur Messung von Sternhelligkeiten in die Astronomie einführte, was zu einer ganz wesentlichen Steigerung der Beobachtungsgenauigkeit geführt hat. Er selber benutzte diese genauen Helligkeitsmessungen vor allem dazu, um in Verbindung mit den am grossen Babelsberger Spiegel gewonnenen Spektren der Sterne besonders interessante Veränderliche aufs gründlichste zu untersuchen, und diese Arbeiten haben zu sehr wichtigen und fruchtbringenden Ergebnissen geführt, wie unter vielem andern das Beispiel von  $\zeta$  Aurigae zeigt. — Jeder, der Guthnick persönlich kannte, schätzte seine Grosszügigkeit und seine stets warme Hilfsbereitschaft. Sein Tod bedeutet nicht nur einen grossen Verlust für die Astronomie, sondern auch besonders für alle, denen er ein Freund war.

Dr. H. Müller.