

# Beobachter-Ecke

Objektyp: **Group**

Zeitschrift: **Orion : Zeitschrift der Schweizerischen Astronomischen Gesellschaft**

Band (Jahr): - **(1949)**

Heft 23

PDF erstellt am: **22.07.2024**

## **Nutzungsbedingungen**

Die ETH-Bibliothek ist Anbieterin der digitalisierten Zeitschriften. Sie besitzt keine Urheberrechte an den Inhalten der Zeitschriften. Die Rechte liegen in der Regel bei den Herausgebern.

Die auf der Plattform e-periodica veröffentlichten Dokumente stehen für nicht-kommerzielle Zwecke in Lehre und Forschung sowie für die private Nutzung frei zur Verfügung. Einzelne Dateien oder Ausdrucke aus diesem Angebot können zusammen mit diesen Nutzungsbedingungen und den korrekten Herkunftsbezeichnungen weitergegeben werden.

Das Veröffentlichen von Bildern in Print- und Online-Publikationen ist nur mit vorheriger Genehmigung der Rechteinhaber erlaubt. Die systematische Speicherung von Teilen des elektronischen Angebots auf anderen Servern bedarf ebenfalls des schriftlichen Einverständnisses der Rechteinhaber.

## **Haftungsausschluss**

Alle Angaben erfolgen ohne Gewähr für Vollständigkeit oder Richtigkeit. Es wird keine Haftung übernommen für Schäden durch die Verwendung von Informationen aus diesem Online-Angebot oder durch das Fehlen von Informationen. Dies gilt auch für Inhalte Dritter, die über dieses Angebot zugänglich sind.

No.	Magn.	Spectre	No.	Magn.	Spectre
1	7m,11	F0	5	8m,12	F0
2	7m,31	A2	6	8m,17	K0
3	7m,69	K0	7	8m,24	K0
4	8m,09	A5	8	8m,70	A5

Utiliser de bonnes jumelles ou une petite lunette avec oculaire à grand champ.

Le programme d'observations planétaires étant copieux nous nous attarderons moins dans le ciel étoilé du printemps.

### Etoiles

Etoiles variables :

- $\gamma$  Cassiopée.  $\delta$  Cassiopée.
- $\eta$  Geminorum et champ de variables rouges.
- TW Cancri: autour des 15 avril et 21 mai.

Etoiles doubles :

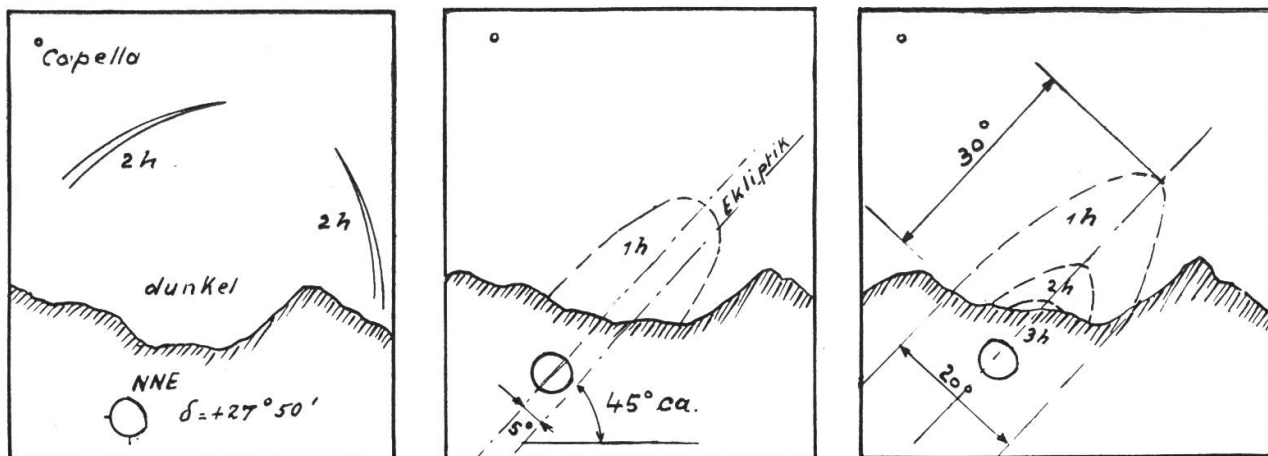
- $\gamma$  Léonis.  $\omega$  Léonis, couple serré à 0",9.
- $\gamma$  Virginis.  $\varphi$  Virginis.
- 17 Virginis: joli couple coloré; le compagnon est-il variable?
- $\theta$  étoile triple.

M. Du Martheray.

## Beobachter-Ecke

### Mondzodiakallicht-Beobachtungen in Locarno-Monti am 19. November 1948

Bei völlig dunstfreiem Horizont zeigten sich am Abend des 19. November 1948, um 19<sup>h</sup>00<sup>m</sup> MEZ, zwei rötlich-gelbe, gebogene



Phase 1  
MEZ 19.00 Depression: 9°

Phase 2  
MEZ 19.10 Depression: 6°<sub>5</sub>

Phase 3  
MEZ 19.25 Depression: 2°<sub>75</sub>

3 Tage nach Vollmond (Aufgang MEZ 19.36)  
(1 h = 1 × Helligkeit der Milchstrasse)

Depression = unsichtbarer Abstand des Mondorts vom natürlichen Horizont

Strahlen, die symmetrisch zur Mondaufgangsstelle lagen (Phase 1). Ich blieb deshalb aufmerksam. Es entwickelte sich alsdann innert 10 Minuten das selten sichtbare, gleichmässig grünlich-graue und scharfbegrenzte Mondzodiakallicht in Neigung der Ekliptik, aber ca.  $5^\circ$  höher, entsprechend der hohen nördlichen Monddeklinatation ( $\delta = +27^\circ 50'$ ). Um  $19^{\text{h}}10^{\text{m}}$ , in der Phase 2, hatte die Erscheinung die Helligkeit der Milchstrasse.

Zwei inzwischen herbeigebetene Zeugen (Herr und Frau Thams, Monti) sahen dann mit mir zusammen um  $19^{\text{h}}25^{\text{m}}$  die Maximalphase 3, mit zugespitzter und an der Basis aufgehellter Form. Anschliessend erfolgte um  $19^{\text{h}}36^{\text{m}}$  der Mondaufgang. Die Aufstiegsbahn war viel steiler (Mond-Höchststellung) als die Achsenneigung des Zodiakallichts.

Ungefähr einen Monat später, am 18. Dezember 1948, um  $18^{\text{h}}30^{\text{m}}$  MEZ, konnte ich während 10 Minuten bei einer Monddepression von  $17,5^\circ$  wiederum einen zarten, rötlich-gelben Lichtkegel sehen. Hernach setzte schwacher Dunst ein.

Laut Dr. F. Schmid, Oberhelfenswil, der in seinem Buch «Das Zodiakallicht» auch das Mondzodiakallicht erwähnt, sind diese Erscheinungen etwas selten. Sie wurden auch schon angezweifelt, obwohl G. Jones schon 1856 darauf aufmerksam machte. Die Berichte von Dr. F. Schmid werden nun erhärtet durch diese in Locarno-Monti beobachtete, sehr prägnante Erscheinung.

K. Rapp.

### **Beobachtungen der Cameliden- und Geminiden-Sternschnuppen im Dezember 1948**

Auf Grund einer Mitteilung von R. Rigollet, Observatoire de Paris, in den «Documentations des Observateurs» hat Dr. E. Leutenegger im Astronomischen Informations-Zirkular Nr. 20 (1948 Dez. 1) darauf hingewiesen, dass neben dem bekannten Geminiden-Strom nahezu gleichzeitig auch ein neuer Sternschnuppen-Schwarm, die Cameliden, wieder in Erscheinung treten könnte, nachdem ein Jahr zuvor, am 14. Dez. 1947, S. Chilardi, Lausanne, und E. Douillet, Blaye (Frankreich), innerhalb kurzer Zeit Sternschnuppen mit gemeinsamen Radianten im Sternbild Camelopardalis (Giraffe) beobachtet hatten. Der Aufruf war besonders gerechtfertigt, da am 12. Dez. 1897 in Basse-Terre (Guadeloupe) ein glänzender Sternschnuppenfall gesehen worden war, der aus der gleichen Konstellation ausstrahlte und möglicherweise mit einer Rückkehr des Stroms gerechnet werden konnte.

J. R. Bossard, St. Moritz, erstattete uns Bericht über seine Wahrnehmungen an zwei Abenden, an denen er Ausschau hielt. Vorerst stellte er am 7. Dez. 1948 in der kurzen Zeit von  $22^{\text{h}}08^{\text{m}}$ — $22^{\text{h}}43^{\text{m}}$  MEZ vier Sternschnuppen mittlerer Helligkeit fest, deren Bahnen rückwärts verlängert sich in der Region zwischen Beteigeuze und  $\eta$  Geminorum kreuzten und somit weder dem Camelidenstrom noch den Geminiden angehören. Es bleibt noch abzuklären, ob es sich hier um einen dritten, unabhängigen Sternschnuppenschwarm han-

delt. — Sodann beobachtete J. R. Bossard am 13. Dez. 1948 in der Zeit zwischen 20<sup>h</sup>06<sup>m</sup>—23<sup>h</sup>55<sup>m</sup> MEZ 14 mittelhelle bis helle Sternschnuppen (darunter ein gleichzeitig parallel laufendes Paar), von denen 7 den Geminiden (Radiant 3° östl. Castor) und 6 den Cameliden (Radiant bei  $\alpha/\beta$  Camelopardalis) zugehören. Die letzteren schienen indessen nach den Aufzeichnungen von J. R. Bossard eher etwas südlich des bekannten Radianten, unweit nördlich Capella im Fuhrmann, auszustrahlen. Die Frequenz dürfte wohl gegen Morgen noch zugenommen haben, da nach den Vorausberechnungen für 1948 das Maximum der Geminiden gerade auf den 12. und 13. Dez. 1948 fällt, während sie spordisch vom 9.—16. Dez. auftreten. — Ein sehr heller Geminiden-«Vorläufer» mit langer Bahn und bemerkenswerter Leuchtspur wurde bereits am 6. Dez. 1948, um 21<sup>h</sup>48<sup>m</sup> MEZ von R. A. Naef, Zürich, beobachtet, desgleichen um 21<sup>h</sup>44<sup>m</sup> eine Sternschnuppe, deren Radiant mit dem Ausstrahlungspunkt der Cameliden vereinbar ist. Es bleibt daher inskünftig festzustellen, ob solche «verfrühte Vorläufer» in vermehrter Masse auftreten.

### **Beobachtung der engen Konjunktion Venus/Jupiter am 26. Januar 1949**

Diese sehr seltene, enge Konjunktion der beiden hellsten Wandelsterne Venus und Jupiter, bei welcher der Abstand der Planetenränder nur 49" betrug, konnte leider infolge Bedeckung des Himmels in der Schweiz vielenorts nicht beobachtet werden. Dagegen ist uns von Rudolf Brandt, Sonneberg (Thüringen) die folgende Beobachtung mitgeteilt worden:

«Angeregt durch den «Sternenhimmel 1949» habe ich am Morgen des 26. Januar die seltene Venus-Jupiter-Konjunktion beobachten können. Schon bald nach Aufgang der Planeten, bei sehr klarem Horizont, waren beide in enger Nachbarschaft zu finden. Die Beobachtung geschah mit einem astronomischen Doppelfernrohr 12 × 60 mm. Um 9 Uhr MEZ habe ich dann mit einem Prismen-Doppelfernrohr 14 × 65 mm die Planeten sofort ohne Einstellkreise gefunden und die Konjunktion beobachtet. Es war ein seltenes, ausserordentlich anziehendes Bild, wie ich es in meiner etwa 30jährigen astronomischen Tätigkeit noch nicht erlebt habe. Infolge der hohen Lichtstärke und der binokularen Beobachtung war selbst die blasse Jupiterscheibe sehr deutlich zu sehen, Venus allerdings nur sternartig. Da während der Nacht ein ungewöhnlich helles, farbenprächtiges Nordlicht sichtbar war, erinnerte mich dieses Zusammentreffen seltener Erscheinungen an den 19. Juni 1936, der uns die Nova Lacertae und am Morgen die Sonnenfinsternis brachte.»

### **Beobachtung einer Streifbedeckung des Doppelsterns Sigma Scorpii am 24. Januar 1949**

Während für den grössten Teil der Schweiz nur ein naher Vorübergang des Mondes an Sigma Scorpii stattfand, konnte Herr

Pfarrer W. Maurer, Opfertshofen (Schaffhausen), der nahe dem nördlichsten Punkt der Schweiz wohnt, am 24. Januar um 6<sup>h</sup>07<sup>m</sup> MEZ, während 1—2 Sekunden eine knappe «Berührung» des Sterns durch den Mondrand beobachten. (Reflektor 200 mm, bei 70-facher Vergrößerung.)

### **TW Cancri — ein interessanter Algol-Veränderlicher**

Ueber den Lichtwechsel des Bedeckungs-Veränderlichen TW Cancri, eines Sterns der Grösse 9.3<sup>m</sup> (BD + 12 ° 1853, Position: AR<sup>1900</sup> 8<sup>h</sup>24<sup>m</sup>06<sup>s</sup>, Dekl.<sup>1900</sup> +12 ° 47.3 ′), dessen Veränderlichkeit im Jahre 1934 von Dr. C. Hoffmeister erkannt wurde, sind weitere genaue Beobachtungen erwünscht. In Abständen von 70<sup>d</sup>,765 findet jeweils während 2,2 Tagen eine Verfinsterung der helleren Komponente statt, wobei der Stern während 1,6 Tagen eine konstante Minimalhelligkeit aufweist. Nach den von R. M. Swesnik, Universitäts-Sternwarte Oklahama, berechneten Elementen dürfte das nächste Minimum 1949 Mai 21, 6<sup>h</sup> MEZ eintreten. Der Stern ist daher vom 18.—24. Mai, abends, gleich nach Einbruch der Dunkelheit bis zum Unsichtbarwerden im Westen zu beobachten. Das Astron. Informations-Zirk. Nr. 24 (1949 Febr. 1) enthält weitere Einzelheiten, sowie ein Kärtchen des Sterns und seiner Umgebung und ein Verzeichnis der Vergleichssterne. Dr. E. Leutenegger, Frauenfeld, ist gerne bereit, ernsthaften Beobachtern mit Unterlagen an die Hand zu gehen.

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

K. Rapp, Locarno-Monti, hat in «Orion» Nr. 13, S. 241, auf den höchst interessanten Sonnenaufgang im Ringgebirge Phocylides aufmerksam gemacht, bei welchem sich ein besonderer Strahl ausgebildet. Nach Mitteilungen von K. Rapp dürfte das nächste bei uns günstig sichtbare Strahl-Phänomen am 8. Juni 1949, um 16 Uhr, eintreten. Da der Strahl infolge der Libration des Mondes im Laufe der Zeit verschiedene Formen annimmt, aus welcher Schlüsse auf die Zerklüftung des Kraterwalles gezogen werden können, bittet Herr Rapp um Mitteilung über gemachte Beobachtungen mit genauen Angaben über die Zeit und den Verlauf der Erscheinung.

R. A. Naef.

---

## **Buchbesprechungen**

---

### **Einführung in die Astrophysik**

Von Prof. Dr. M. Waldmeier, Direktor der Eidg. Sternwarte, Zürich. Verlag Birkhäuser, Basel. 374 Seiten mit 110 Abbildungen. Preis: In Ganzleinen gebunden Fr. 47.50, broschiert Fr. 43.50.

In der Astronomisch-geophysikalischen Reihe der vom genannten Verlag herausgegebenen Lehrbücher und Monographien aus dem Gebiete der exakten Naturwissenschaften ist kürzlich als Band III obiges Werk erschienen, das die Astrophysik in erweitertem Sinne, als Inbegriff der modernen Astronomie be-