

# Aus der Forschung

Objekttyp: **Group**

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

Band (Jahr): - **(1952)**

Heft 36

PDF erstellt am: **14.05.2024**

## **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.

Soigneusement mise à l'abri dans une armoire de notre local cette carte, déjà abîmée par l'usure du Temps, fut encore victime d'une catastrophe qui eût pu lui être fatale: la rupture, dans la nuit d'un 1er janvier, d'une grosse conduite d'eau qui mit en danger tout l'immeuble de notre local du Casino de St-Pierre! détremmée et jaunie son aspect s'avérait lamentable, nécessitant des soins particuliers.

Il y a quelques mois notre Comité décidait la remise en état de cette précieuse relique qui fut confiée à un encadreur spécialiste en ces matières, Mr. Pierre Macculo, 1 place du Grand Mézel, à Genève. Admirablement remise à neuf par des bains spéciaux, puis placée sur un fond sombre de contraste, enluminée par nos soins d'un cartouche explicatif et d'ornements de style Louis XIV, cette belle carte fut présentée à l'Assemblée générale de la Société Astronomique de Genève en avril, pour prendre place, dans son cadre ancien, dans notre local actuel où elle peut être admirée.

Cette carte est dépourvue de toute nomenclature, mais elle contient un détail remarquable de précision pour l'époque, et la photographie ci-jointe (Photos R. Phildius) permet de juger de son aspect de finesse et de respect des places et des valeurs.

Son prix est pour nous inestimable: car si cette trouvaille est moralement pour notre Société, et par choix du Destin, la récompense d'une saine réparation à la mémoire des travaux de l'illustre Cassini Ier, c'est matériellement aussi une pièce de grande valeur, car il paraît infiniment probable que c'est là un des très rares originaux, sinon le seul subsistant, actuel, de cette carte lunaire remarquable dont on avait, par la faute d'une négligence imbécille, perdu toute trace.

M. Du Martheray.

P. S. Dans la revue «L'Astronomie» de 1891, page 435, on trouve un fac-simile de la «Tête de femme dans la Lune» de la carte de Cassini, dessin du promontoire d'Héraclides à l'extrémité du Golfe des Iris, profil de Jeune femme élégamment coiffée et dont la chevelure se déroule en torsades. L'auteur de l'article, C. Flammarion, y écrit entr'autres ceci: «Quoi qu'il en soit, c'est à cette tête que l'on reconnaît l'authenticité de la carte de Cassini, *devenue fort rare*; c'est en quelque sorte sa signature dans sa représentation du disque lunaire».

Notre exemplaire montre, à la loupe, ce délicat profil, très finement gravé par Cassini en guise de signature; ce qui confirme sans aucun doute l'authenticité de cette pièce en tant qu'exemplaire du tirage originel.

---

## Aus der Forschung

---

### Sternartig glänzendes Objekt auf Mars

Dr. W. Sandner, München, meldet im Nachrichtenblatt der Astronomischen Zentralstelle vom 30. Mai 1952, dass er am 8. April 1952, um 22<sup>h</sup>25<sup>m</sup> WZ auf Mars ein kleines, sehr helles, sternartig glänzendes, auffallendes Objekt nahe dem rechten Rand über dem S-Teil der Landschaft Chryse beobachtet habe. Die Erscheinung

wurde auch von M. Kutscher, Berlin, gesehen. In der folgenden Nacht, 9.—10. April, hat Dr. Sandner das Objekt wieder beobachtet, jedoch wesentlich schwächer, weiter im Innern der Marsscheibe. Instrument: 20 cm Refraktor der Universitäts-Sternwarte, München, Vergrößerung 259-fach.

### Entdeckung von vier Novae innert 56 Tagen im Schützen und Skorpion

Wie wir bereits in «Orion» 35, 406, 1952 meldeten, hat Dr. G. Haro, Direktor des Tonantzintla Observatoriums, Mexico, im Februar und März je einen neuen Stern im Schützen und Skorpion entdeckt. Kurz darauf traf die Meldung ein, dass Dr. G. Haro bis 18. April noch zwei weitere Novae in diesen Konstellationen aufgefunden habe. Wohl nie zuvor hat ein und derselbe Astronom innert 56 Tagen vier Novae entdeckt! Es handelt sich um folgende Sterne:

| Datum der Entdeckung | Position 1875.0   |                  | Grösse |
|----------------------|-------------------|------------------|--------|
| 1952 Februar 21.     | $\alpha$ 18h06.2m | $\delta$ —31°09' | 7m     |
| 1952 März 10.        | $\alpha$ 17h40.3m | $\delta$ —34°55' | 9m     |
| 1952 März 29.        | $\alpha$ 17h53.7m | $\delta$ —28°44' | 12m    |
| 1952 April 18.       | $\alpha$ 17h39.0m | $\delta$ —33°08' | 11m    |

### Wiederaufleuchten des Flackersterns L 726-8

In «Orion» 26, 59, 1950 berichteten wir über die seltsamen Lichtausbrüche des roten Zwerg-Doppelsterns L726-8 im Sternbild Wal-fisch. H. von Socher, Wien, hat nun am 14. Dezember 1951 ein neuerliches Aufleuchten dieses Objektes beobachtet. Das Maximum trat um 19h42m ein, etwa eine halbe Minute nachdem der Beginn des rapiden Anstiegs bemerkt worden war. Die Helligkeit war gleich derjenigen des Sterns BD —18°275 (BD: 9m.1; red. auf Harvard: 9.8m), ohne Rotfärbung. Der Abstieg zur Normalhelligkeit dauerte etwa 6 Minuten. In der englischen Sprache werden diese Sterne sehr trefflich als «flare stars» (Flackersterne) bezeichnet. — Nachr. Bl. Astr. Zentralstelle Nr. 1 (1952 Jan. 26).

### Wiederauffindung des periodischen Kometen Grigg-Skjellerup 1952 b = 1947 I

Am 25. März 1952 gelang es J. A. Bruwer, Johannesburg (Süd-Afrika), diesen periodischen Kometen, der eine Umlaufszeit von nur 4.9045<sup>a</sup> aufweist, als Objekt 12. Grösse, im Sternbild Steinbock wieder aufzufinden. Eine unabhängige Entdeckung erfolgte gleichentags auch durch A. Jones, Timaru, Neu-Seeland, in welchem Lande der Komet übrigens im Jahre 1902 erstmals durch Grigg aufgefunden wurde. 1952 ist nun seine siebente Wiederkehr beobachtet worden. Aussehen: Diffuse Coma von 3' Durchmesser, mäs-sige Verdichtung (Nachr. Bl. der Astr. Zentralstelle Nr. 145 und Circ. IAU 1355).

### Neuer Komet Mrkos (1952 c)

Wie die Abonnenten unserer Astron. Informationszirkulare (Herausgeber: Dr. E. Leutenegger, Frauenfeld) bereits erfahren haben, entdeckte A. Mrkos auf der tschechischen Sternwarte Skalnaté Pleso am 14. Mai 1952 im Sternbild Andromeda einen neuen Kometen 10. Grösse. Nach Berechnungen von Dr. V. Guth bewegt sich der Komet in einer parabolischen Bahn. Diffuses, ovales Objekt von ca. 5' Durchmesser, ohne merkliche Verdichtung oder Schweifansatz.

Der Komet bewegt sich im Laufe des Monats Juli ziemlich schnell durch die Sternbilder Pegasus - Wassermann - Steinbock - Schütze und ist in unseren Breiten bis gegen den 27. Juli ab etwa 22<sup>h</sup>30<sup>m</sup> MEZ zu beobachten. Hernach führt seine Bahn durch bei uns unsichtbare südliche Sternbilder. I. H. Jörgensen, Kopenhagen, hat laut Circ. IAU 1362 folgende Ephemeride gerechnet:

|               | Position um<br>0 <sup>h</sup> W.Z.         |                      | Abstand von der<br>Erde                      Sonne |          |
|---------------|--------------------------------------------|----------------------|----------------------------------------------------|----------|
| 1952 Juli 17. | $\alpha$ 21 <sup>h</sup> 38.0 <sup>m</sup> | — 7 <sup>o</sup> 53' | 0.457 AE                                           | 1.430 AE |
| Juli 22.      | $\alpha$ 20 <sup>h</sup> 50.2 <sup>m</sup> | —23 <sup>o</sup> 17' |                                                    |          |
| Juli 27.      | $\alpha$ 19 <sup>h</sup> 55.2 <sup>m</sup> | —36 <sup>o</sup> 25' | 0.496 AE                                           | 1.495 AE |

### Neuer Komet Peltier (1952 d)

|               |                                            |                      |          |          |
|---------------|--------------------------------------------|----------------------|----------|----------|
| 1952 Juli 17. | $\alpha$ 15 <sup>h</sup> 59.3 <sup>m</sup> | +72 <sup>o</sup> 45' | 1.206 AE | 0.875 AE |
| 27.           | $\alpha$ 16 <sup>h</sup> 58.0 <sup>m</sup> | +72 <sup>o</sup> 54' | 1.220 AE | 0.838 AE |
| Aug. 6.       | $\alpha$ 18 <sup>h</sup> 05.8 <sup>m</sup> | +71 <sup>o</sup> 10' | 1.254 AE | 0.793 AE |
| 16.           | $\alpha$ 19 <sup>h</sup> 09.8 <sup>m</sup> | +66 <sup>o</sup> 45' | 1.305 AE | 0.744 AE |
| 26.           | $\alpha$ 20 <sup>h</sup> 01.5 <sup>m</sup> | +59 <sup>o</sup> 22' | 1.371 AE | 0.702 AE |

### Der langperiodische Komet Pons-Brooks (1884 I)

Der im Jahre 1812 erstmals entdeckte und 1884 wieder aufgefunden Komet Pons-Brooks wird für 1955 in Sonnennähe zurück-erwartet, da seine Umlaufszeit 71.6 Jahre beträgt. Sein Abstand von der Sonne im Perihel ist 0.78 AE, im Aphel 33.70 AE; in Sonnenferne bewegt er sich somit jenseits der Neptunbahn. Dr. P. Hergel, Cincinnati, hat für diesen langperiodischen Kometen folgende Ephemeride gerechnet:

|               | $\alpha$                          | $\delta$             | Abstand von<br>der Erde                      der Sonne |          |
|---------------|-----------------------------------|----------------------|--------------------------------------------------------|----------|
| 1952 Juli 17. | 17 <sup>h</sup> 59.4 <sup>m</sup> | +32 <sup>o</sup> 37' | 6.791 AE                                               | 7.359 AE |
| Aug. 16.      | 17 <sup>h</sup> 44.7 <sup>m</sup> | +31 <sup>o</sup> 12' | 6.764 AE                                               | 7.135 AE |
| Sept. 15.     | 17 <sup>h</sup> 38.7 <sup>m</sup> | +28 <sup>o</sup> 45' | 6.829 AE                                               | 6.907 AE |

Im Juli steht der Komet somit noch volle 300 Millionen Kilometer jenseits der Jupiterbahn und seine Helligkeit dürfte noch sehr gering sein. Lichtstarke photographische Instrumente werden indessen diesen Sommer die Gegend um den Stern  $\mu$  Herculis, wo sich der seltene Gast aufhalten dürfte, absuchen.

R. A. Naef.