

# La page de l'observateur

Objektyp: **Group**

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

Band (Jahr): - **(1950)**

Heft 26

PDF erstellt am: **21.09.2024**

## **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.

Aufnahmen mit dem 82-Zoll-Spiegelteleskop des Mc Donald Observatoriums konnte inzwischen die Trabantenatur des Objektes und somit die Entdeckung eines zweiten Neptunmondes bestätigt werden. Der neu aufgefundenene Mond erhielt den Namen Nereid. Er ist etwa sechs Grössenklassen (d. h. etwa 200 mal) lichtschwächer als der erste Neptuntrabant Triton. Sein Durchmesser wird auf ca. 300 km geschätzt, seine Masse auf  $\frac{1}{4000}$  der Tritonmasse. Die letztes Jahr vor dem Verschwinden des Planeten in der Abenddämmerung noch zur Verfügung stehende Zeit war indessen zu kurz, um genügendes Beobachtungsmaterial für eine Bahnbestimmung zu sammeln. Nach den bis jetzt vorliegenden Aufnahmen ergeben sich ungefähr die folgenden Verhältnisse bei Annahme einer rechtläufigen bzw. einer rückläufigen Bewegung:

	falls rechtläufig	falls rückläufig
Umlaufszeit	632 <sup>d</sup>	785 <sup>d</sup>
Halbe grosse Achse der Bahn *	369 <sup>''</sup>	426 <sup>''</sup>
oder	8 040 000 km	9 290 000 km
Bahnneigung **	6 °	173 °
Knotenabstand **	357 °	239 °

\* bei mittl. Neptun-Entfernung von 30.07 Astr. Einheiten

\*\* auf die Ekliptik bezogen

Die Beobachtungen im Laufe des Winters 1949/50 dürften Aufklärung darüber bringen, ob sich der neu entdeckte Trabant recht- oder rückläufig bewegt. (Publ. Astr. Soc. Pac. Aug. 1949, 361.)

R. A. Naef.

## La page de l'observateur

### Soleil

Nous donnerons d'abord les chiffres de la *Fréquence quotidienne des Groupes de Taches* pour le dernier trimestre de 1949:

	Mois	Jours d'observ.	H. N.	H. S.	Total
1949	Octobre	21	4,6	3,7	8,3
	Novembre	12	6,5	3,1	9,6
	Décembre	8	3,5	2,5	6,0

Ce qui nous montre d'emblée une sensible diminution de la Fréquence des groupes.

En 1949 le chiffre moyen de Fréquence quotidienne des groupes de taches est de 9,71 pour 12,0 en 1948, et il est le même que celui de 1947.

D'autre part au cours d'une période annuelle de 255 jours d'observation en moyenne, nous avons enregistré:

en 1949	629 groupes divers, contre
en 1948	971 groupes divers.

Comme on le voit la baisse d'activité est bien manifeste. De beaux groupes ont été encore observés tout au long de l'année et nous avons pu obtenir 20 séries de dessins de transformations de groupes, soit une collection de 100 dessins de détail.

Une explosion chromosphérique a été visible en lumière intégrale le 24 janvier à 14 h. 35 m. (durée 2 min.) dans le grand groupe bipolaire de latitude boérale  $+21^{\circ}$ .

De nombreux voiles chromosphériques ont été visibles dans les noyaux de beaucoup de taches.

Un des groupes les plus remarquables aura été le groupe No. 124 (19 mars) (retour des groupes Nos. 26 et 76) par la formation d'une énorme gerbe de ponts photosphériques dont la naissance et le développement ont été très curieux à suivre.

### Lune

La Lune a été peu observable cet automne par suite des circonstances atmosphériques.

### Vénus

Très éclatante passe en conjonction inférieure le 31 janvier et sera observable comme étoile du soir et du matin à la fois du 28 janvier au 2 février (voir le Sternenhimmel de Mr R. A. Naef). Ce spectacle est curieux à l'œil nu mais il l'est davantage encore à la lunette astronomique équatoriale en prenant de grandes précautions oculaires et instrumentales. Nous recommandons le repérage de Vénus à l'œil nu muni d'un verre de couleur et en ayant soin de cacher le disque solaire derrière un petit écran éloigné.

### Mars

sera en opposition le 23 mars dans la Vierge, et se rapproche de la Terre à une distance de 97 millions kilomètres. Son disque ne dépassera pas  $14''{,}4$ , ce qui est encore peu de chose, mais la planète sera par contre à bonne hauteur au dessus de l'horizon.

La planète Mars nous présentera cette année ci son pôle Nord à l'époque du Solstice d'été boréal et l'on pourra suivre la fonte de la Calotte polaire boréale dans son détail. Cette opposition ci est un peu l'analogue de celle de 1933. Par  $\eta = 165^{\circ}$  Olympia est bien visible à ce moment et on doit deviner la fissure qui l'entoure.

En 1933 Mare Acidalum était frappante par son intensité et son extension aux environs de  $\eta = 173^{\circ}$ .

On recherchera également la fine ligne de Rima borealis à partir de  $\eta = 175^{\circ}$ , soit au moment même du Solstice d'été boréal. Nous l'avons vue très accusée le 7 avril 1933 ( $\eta = 171^{\circ}$ ).

### Saturne

en opposition le 7 mars dans le Lion est à très bonne hauteur pour les observations physiques.

On s'appliquera à observer systématiquement les aspects des anneaux vus par la tranche et qui, à ce moment là, changent facilement parfois leurs apparences. Le D.O.B. (No. 1, 1950) signale

l'inégale intensité des deux bras de l'anneau de Saturne vu au travers d'un filtre bleu (Ecran Wratten No. 47, bleu sombre) alors que les autres filtres ne produisent pas cet effet.

Enfin le disque se montre favorable à l'observation des bandes et de leur détail. Le D.O.B. signale également une section sombre de la B.T.N. dont le déplacement subirait une accélération amenant la rotation à une durée de 9 h. 55 m. au lieu de 10 h. 14 m. Des observations fréquentes sont recommandées.

Des éclipses, des passages et des occultations des satellites Téthys, Dioné, Rhéa et Titan sont très nombreux et d'une observation captivante dans les lunettes de moyenne ouverture. Les petits instruments ne permettent guère que l'observation des passages de Titan et de son ombre. (Consulter les *Annuaire astronomiques*.)

### **Uranus**

est facile à suivre à la jumelle dans les Gémeaux, au sud de l'amas M 35.

### **Neptune**

Dans le voisinage de  $\theta$  Virginis et traversant la séquence photométrique photovisuelle Mc Cormick  $-5^{\circ},28$ , au voisinage de son opposition en avril, est très favorablement placée pour toutes sortes de déterminations précises et répétées de magnitudes. (Cartes à disposition.)

### **Pluton**

En opposition le 9 février à  $25'$  au Nord de l'étoile  $\lambda$  Leonis ( $4^m,48$ ) pourra être photographiée et identifiée dès fin janvier traversant à ce moment une ligne formée de 3 étoiles de même grandeur (9e magn.).

### **Etoiles**

Beaucoup trop de variables sont négligées par les observateurs. Il s'agit en particulier d'étoiles visibles à l'œil nu, telles que:  
Pleione 28 (Tau): est de magn. 5,3 donc encore inférieure à l'éclat normal.

$\gamma$  Cassiopée.

Nova Lacertae 1950, en ce moment de 6e gr.

M. Du Martheray.

---

## **Beobachter-Ecke**

---

### **Das Strahl-Phänomen im Mondkrater Phocylides**

Nach Mitteilung von Herrn K. Rapp, Ing., Locarno-Monti, dürfte der eigenartige Strahl, der sich beim Sonnenaufgang im Ringgebirge Phocylides ausbildet, demnächst wie folgt sichtbar sein: