

Zeitschrift: Orion : Zeitschrift der Schweizerischen Astronomischen Gesellschaft
Herausgeber: Schweizerische Astronomische Gesellschaft
Band: - (1946)
Heft: 12

Rubrik: La page de l'observateur

Nutzungsbedingungen

Die ETH-Bibliothek ist die Anbieterin der digitalisierten Zeitschriften. 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. [Siehe Rechtliche Hinweise.](#)

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. [Voir Informations légales.](#)

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. [See Legal notice.](#)

Download PDF: 02.02.2025

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

bis Ende Juni unter 9^m. Dr. W. Brunner, Zürich, teilte folgende Ephemeride mit:

3. Juli	AR 11 ^h 52.8 ^m ,	Dekl. +13° 9'
7. Juli	11 ^h 51.7 ^m ,	+12° 23'
15. Juli	11 ^h 51.1 ^m ,	+11° 9'
23. Juli	11 ^h 51.9 ^m ,	+10° 10'
31. Juli	11 ^h 53.6 ^m ,	+ 9° 20'
8. Aug.	11 ^h 56.0 ^m ,	+ 8° 35'

Der Komet bewegt sich somit in der Gegend südöstlich Denebola im Löwen.

Helligkeitsschwankungen von Nova T Coronae borealis (1866)

Dem Wiederaufleuchten dieses Sterns im Februar 1946 (vergl. „Orion“ Nr. 11, S. 202/205) folgte ein rascher Helligkeitsabfall von 3.4^m (9. Februar) auf 7.5^m am 19. Februar, 10.6^m am 17. März und 10.5^m am 26. April. Laut Mitteilung von Prof. Lindblad, Stockholm, war die Helligkeit der Nova am 31. Mai wieder auf 9.2^m angestiegen. Es empfiehlt sich, die Lichtschwankungen zu verfolgen.

Lichtsäule vom 30. April 1946

Am Abend des 30. April beobachtete der Verfasser kurz nach Sonnenuntergang senkrecht über der Untergangsstelle des Tagesgestirns eine ziemlich helle Lichtsäule, die sich bis in etwa 8° Höhe erhob. Um 19^h40^m war die Erscheinung völlig erloschen. Ein ähnliches Phänomen konnte am 16. April 1945 gesehen werden. Vergl. „Orion“ Nr. 8, S. 132.

R. A. Naef.

La page de l'observateur

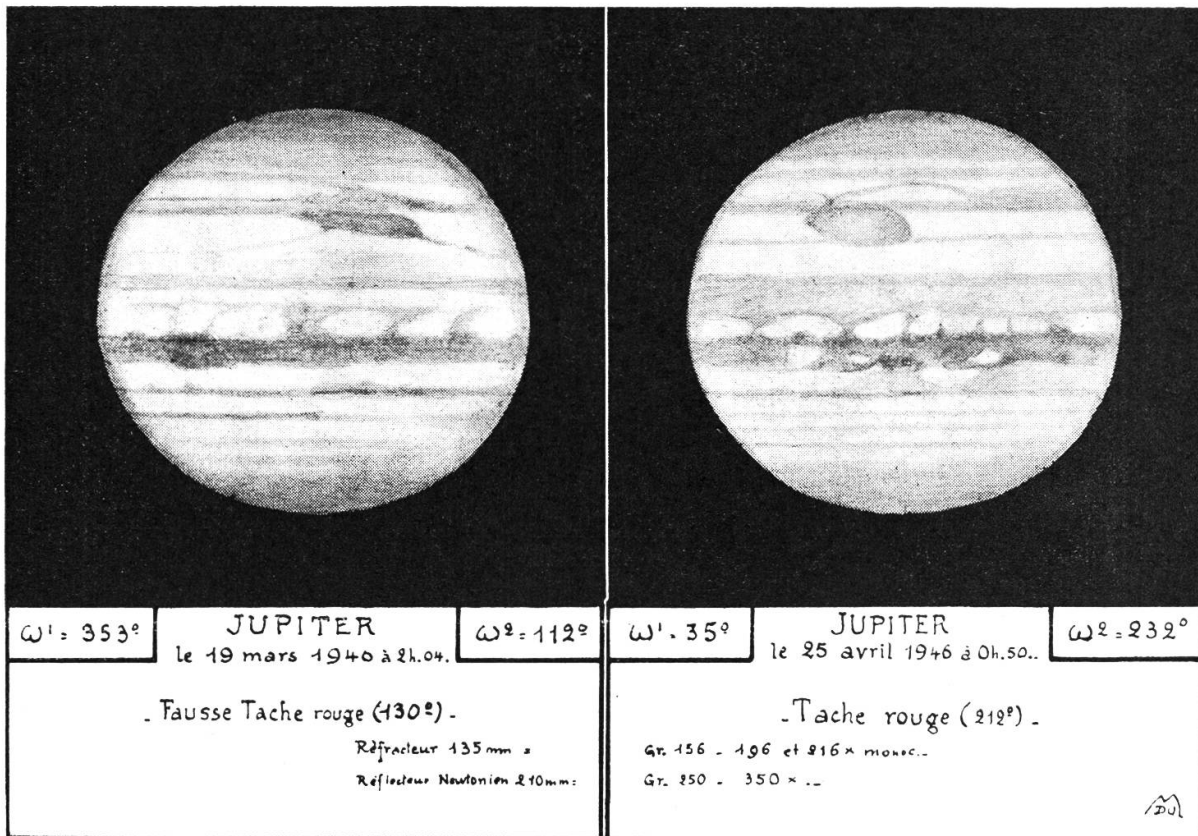
Activité solaire 1946

En accentuation marquée au début de l'an l'activité de la surface solaire a quelque peu diminué en juin. Voici nos nombres provisoires de Wolff: Janvier: 57. — Février: 73,7. — Mars: 84. — Avril: 78,3. — Mai: 98. — Juin: 77. (Réfr. 135 mm. Gr. 50). Les groupes de taches deviennent plus nombreux avec taches plutôt dispersées; peu de grosses taches depuis un mois.

Jupiter en 1946

Notre dernière page de l'observateur mentionnait les aspects et les positions mobiles de la Tache rouge et de la Fausse tache rouge.

Les deux dessins suivants, mieux qu'une longue description, caractérisent l'aspect général de Jupiter durant cette opposition.



Dessin N° 6 du 19 mars 1946, à 2 h. 04 m. Réfr. 135 mm. Gr.: 216. $\omega^2 = 112^\circ$. La Fausse tache rouge (Pert. austr.?) accolée à la Bande Tempérée Sud semble reliée par deux adhérences à la composante sud de la Bande Equatoriale Sud: la partie antérieure de celle-ci est pâle et ténue, la partie suivante est plus marquée, plus inclinée et formée de petits nodules. La Fausse tache rouge, en forme de fer de lance irrégulier, est gris ardoise. Immédiatement au sud la Bande Tempérée Sud est plus claire et semble refoulée et déchiquetée. Une bande très fine chemine parallèlement à la Bande Tempérée Sud dans la Zône Tempérée Sud. Région équatoriale riche en détails.

Dessin N° 20 du 25 avril 1946, à 0 h. 50 m. $\omega^2 = 232^\circ$. Réfr. 135 mm. Gr.: 156 et 216. Télescope 210 mm. Gr.: 250 et 350. La Tache rouge, ovale à deux pointes, est bien colorée et déborde sur la Bande Tempérée Sud qui à l'air d'exercer une attraction sur sa partie antérieure. Ce contact, comme pour la Fausse Tache rouge, amènera souvent des perturbations dans la Zône Tempérée Sud. La région équatoriale s'est peu à peu assombrie et des filaments multiples se mêlent aux formations étagées voisines de la Bande Equatoriale Nord. Celle-ci devient d'une complexité étonnante: taches et traînées sombres et claires alternent. L'identification de tous ces détails devient laborieuse. En fin d'opposition la Tache rouge a pris une forme hexagonale et allongée. Au nord la Bande Equatoriale Nord tend à se séparer en deux composantes. Fausse

tache rouge et Tache rouge se rapprochent lentement l'une de l'autre et seront à peu près en contact à fin février 1947 ce qui constituera une attraction de premier choix pour les possesseurs d'instruments de moyenne puissance.

La Variable Nova T Coronae

On sait qu'en 1866 la Nova T Coronae était descendue de 5 magnitudes d'éclat en 11 jours et que revenue à la 9^{me} grandeur elle passait ensuite par une recrudescence d'éclat secondaire qui atteignit un maximum à 7^m,7 le 152^{ème} jour après l'apparition première.

La courbe d'éclat actuelle se montre pareille à celle de 1866 et dans ces conditions on peut prévoir un second maximum probable de 8^{me} grandeur autour du 10 juillet prochain. Le 24 juin 1946, à 0 h. 20 m. nous estimions la magnitude visuelle à 8^m,03. Il convient donc de suivre très assidûment les fluctuations actuelles d'éclat.

Aux magnitudes données dans l'„Orion“ No. 11 on ajoutera à la séquence qui accompagne la carte les magnitudes visuelles de deux étoiles de comparaison: $m = 10^m,37$ et $o = 10^m,7$.

Nova Aquilae 1945

Cette Nova qui atteignit 6^m,6 au 26 août fut notée par nous le 4 novembre 1945 de gr. 11,5 visuelle et de 12,2 photographique. En mai 1946 nous avons eu beaucoup de peine à l'identifier au réfracteur de 135 mm; elle semblait varier entre la 12^e et la 13^e grandeur. Jusqu'ici le mauvais temps n'a pas permis d'en prendre un cliché photographique récent.

Observations de Variables

M. Leuthold, de la S.A.D.G., a observé les variables suivantes:

Y Tauri: 19 mars 1946 à 22 h. 10 m. — e' Y e — Mg = 8^m,0
26 mars 1946 à 21 h. 50 m. — d1Y2e' — Mg = 7^m,95
2 avril 1946 à 21 h. 45 m. — e2Y5d — Mg = 7^m,4

Rem.: Sur la Carte de l'A.F.O.E.V. (A. Brun) e et e' portent la même Mg = 8^m,1 mais il a trouvé e' nettement plus lumineuse que e et presque = d.

U Orionis: 26 mars 1946 à 21 h. 55 m. — K2U8l — Mg = 8^m,0
2 avril 1946 à 22 h. 00 m. — l2U8m — Mg = 8^m,4

Observations faites au réfr. 108 mm Schaer. Grossissement faible. Etoiles de comparaison des Cartes de l'A.F.O.E.V.

M. Du Martheray.