La page de l'observateur

Objekttyp: Group

Zeitschrift: Orion: Zeitschrift der Schweizerischen Astronomischen

Gesellschaft

Band (Jahr): - (1958)

Heft 60

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.

Ein Dienst der *ETH-Bibliothek* ETH Zürich, Rämistrasse 101, 8092 Zürich, Schweiz, www.library.ethz.ch

La page de l'observateur

Soleil

Bien que les circonstances atmosphériques n'aient guère été favorables à une observation continue du Soleil, voici ce que nous avons pu constater durant l'hiver: très forte activité durant la seconde quinzaine de décembre, plus réduite en janvier et février, avec une forte reprise fin mars — début avril. Par contre, vers la mi-avril, le nombre de taches était très réduit.

Planètes

Mercure sera visible le matin dès le début du mois de septembre, sa plus grande élongation ayant lieu le 9. Pendant tout ce mois, Mercure et V é n u s seront très proches l'une de l'autre (plus grand rapprochement le 18 sept., à 21 '. Voir à ce sujet la carte et les renseignements donnés dans le «Sternenhimmel».)

Mars sera observable dès la fin août, son diamètre atteignant 12", et allant en augmentant jusqu'au 8 novembre, où il sera de 19",2. La planète sera haute sur l'horizon, et admirablement placée pour l'observation. Elle tournera vers nous son pôle Sud, comme en 1956, mais la calotte polaire sera peu ou pas visible, car le solstice d'été de l'hémisphère austral tombe le 15 août déjà.

L'observation de Mars est ingrate, car son diamètre n'est jamais bien important, et ses détails sont délicats. Qu'on ne se décourage pas pourtant, car il faut s'exercer pendant deux ou trois oppositions avant de réussir à apercevoir les détails. (Schiapparelli avait déjà fait cette remarque, dont j'ai pu constater le bien fondé sur moimême et sur nombre d'autres observateurs.)

Le 25 août, Mars occultera l'étoile BD + 15 $^{\rm o}$ 450, de magnitude 7.3, entre 4 h. et 4 h. 15. Phénomène intéressant à ne pas manquer.

Jupiter sera encore un peu observable en juin et juillet, malheureusement assez bas sur l'horizon. Le 22 avril, la Bande Equatoriale Sud, jusque-là très faible, se présentait onduleuse et montant obliquement vers le Sud. Au sommet de cette ligne oblique, deux points sombres, presque aussi foncés que des ombres de satellites *), étaient visibles. C'est généralement l'indice d'un grand bouleversement qui va se produire dans ces latitudes (ce fut le cas notamment en 1919, 1928, 1938 et 1952), et l'on peut s'attendre à voir réapparaître une Bande Equatoriale Sud bien marquée, phénomène qui pourrait s'accompagner éventuellement d'un affaiblissement de la Tache Rouge.

Saturne en opposition le 14 juin, sera visible, très bas sur l'horizon, pendant tout l'été. Ses anneaux se présenteront avec une ouverture maximum.

E. A.

^{*)} Ce même jour, fait curieux, le «Sternenhimmel» annonçait le passage simultané des ombres des satellites I et III devant la planète. Mais ce phénomène était depuis longtemps terminé lorsque nous fîmes l'observation relatée cidessus (23 h. HEC).