

La page de l'observateur

Objektyp: **Group**

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

Band (Jahr): - **(1956)**

Heft 52

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.

Von 22^h04^m bis 23^h57^m, also während vollen 1 Std. 53 Min., waren drei Schatten gleichzeitig auf der Jupiterscheibe sichtbar, von 21^h44^m bis 22^h04^m und von 23^h57^m bis 24^h00^m je zwei Schatten. Besonders kräftig erschien naturgemäss der Schatten des Mondes III, des grössten in der Trabantenfamilie Jupiter's; am kleinsten präsentierte sich der Schatten des Mondes I (s. Zeichnung).

Alle Stellungen der Jupitertrabanten und die damit verbundenen Erscheinungen pflegen nach einer Periode von 23,8984 Jahren genähert zurückzukehren (23 Jahre 328 Tage), weil dieser Zeitraum ziemlich genau 4934 Umläufen des Trabanten I, 2458 Umläufen des Trabanten II, 1220 Umläufen des Trabanten III und 523 Umläufen des Mondes IV entspricht.

R. A. Naef

La page de l'observateur

Soleil

L'augmentation d'activité ne s'est pas ralentie durant cet hiver. Vers le 20 février, des taches nombreuses et importantes se suivaient en ligne au Nord et au Sud de l'Equateur, causant, le 23 du même mois, de nombreux troubles dans les émissions radio, des aurores et orages magnétiques, et un intense rayonnement cosmique.

Selon une communication du Professeur Waldmeier, Zurich, le prochain maximum se produirait au début de 1957.

Mercure

sera le 2 mai à sa plus grande élongation du soir, et le 20 juin à sa plus grande élongation du matin.

Vénus

atteindra son éclat maximum le 16 mai. Nous espérons que de nombreux lecteurs auront suivi la magnifique planète, au cours de l'hiver et du printemps. On sait que les phases de Vénus s'observent avec les moyens les plus modestes: une simple longue-vue ou même une forte jumelle.

Mars

Le moment est venu d'observer cette planète avec assiduité. Pour les détails, on voudra bien se reporter à la «Page de l'Observateur» du précédent numéro.

Astéroïdes

Junon, Vesta, Cérés et Pallas seront visibles durant le printemps et l'été. On consultera avec profit les éphémérides publiées dans le «Sternenhimmel».

Jupiter

On croit avoir trouvé l'origine des émissions radio de cette planète, enregistrées fin 1955 à Sydney et à Washington: ce seraient la Tache Rouge et trois grandes taches ovales blanches de la Bande Equatoriale Sud qui auraient été les causes de ces enregistrements.

Actuellement, la surface de la planète est assez calme, les bandes sont régulières et sans gros accidents. La Tache Rouge est faible, mais bien visible tout de même dans sa partie Sud. Elle est située à la longitude de 300° environ (Syst. II), et paraît stationnaire.

La Perturbation Australe, située à la même latitude, ne montre que peu de détails, mais se déplace, elle, suivant des longitudes décroissantes: de 220° environ le 28 novembre 1955, elle a passé à 190° à fin mars (toujours en Syst. II).

Enfin, une éclosion de taches très sombres s'est produite sur la bordure Nord de la Bande Equatoriale Nord. Elles sont très facilement observables, même avec une 95 mm.

Saturne

sera le 20 mai en opposition, mais se trouve malheureusement cette année un peu bas sur l'horizon.

Mitteilungen - Communications

Generalversammlung 1956 der Schweizerischen Astronomischen Gesellschaft in Freiburg

Die diesjährige Generalversammlung unserer Gesellschaft wird Samstag/Sonntag, den 26./27. Mai 1956 in Freiburg stattfinden.

Samstag, 26. Mai

im Restaurant «Gambrinus» (Bahnhofplatz), Saal I im 1. Stock:

17.30 Delegiertenversammlung

19.30 Nachtessen, anschliessend Kurzreferate

Sonntag, 27. Mai:

09.30 Generalversammlung im Saal B der Universität

10.45 *Vortrag von Herrn A. Dollfus, Observatoire de Paris, über
«Nouvelles recherches sur la Planète Mars»*

Nach dem Mittagessen (im Restaurant «Gambrinus») Stadtrundfahrt und Besuch des Orgelkonzertes in der St. Nikolaus-Kathedrale. Einzelheiten sind dem ausführlichen Programm zu entnehmen, das den Mitgliedern zugestellt wurde.

Assemblée générale 1956 de la Société Astronomique de Suisse à Fribourg

L'assemblée générale de cette année de notre Société aura lieu samedi/dimanche, les 26/27 mai 1956 à Fribourg.

Samedi, 26 mai

au Restaurant «Gambrinus» (Place de la gare), Salle I (1er étage):

17.30 Assemblée des délégués

19.30 Souper, ensuite communications