

La page de l'observateur

Objektyp: **Group**

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

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

Heft 35

PDF erstellt am: **16.08.2022**

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.

La page de l'observateur

Soleil

Les chiffres que voici de la *Fréquence quotidienne des Groupes de Taches* observés au cours du premier trimestre de 1952 sont assez éloquentes par eux mêmes pour se passer de commentaires:

Mois	Jours d'obs.	H. N.	H. S.	Total	Jours sans taches
Janvier	15	1,0	1,9	2,9	0
Février	19	0,6	1,3	1,9	2
Mars	17	0,1	1,3	1,4	3

Ils témoignent d'une baisse d'activité prononcée, spécialement en ce qui concerne l'hémisphère nord du soleil. Depuis fin février l'aspect visuel du réseau granulaire photosphérique dénote un état de calme très frappant.

Lune

Eclipse du 10/11 février 1952: malgré un ciel défavorable Mr. P. Strinati, de Genève, a obtenu deux excellents clichés à l'aide d'un simple appareil photographique ordinaire à F/3,5, agrandis 9 fois. Cet observateur a noté la pénombre grise, l'ombre très foncée et n'a pas remarqué de colorations.

Planètes :

Mars

entre dans la période des observations favorables malgré sa basse latitude. En opposition au 1er mai, et au point le plus rapproché de la Terre au 8 mai, son diamètre atteindra alors 16",8, nous présentant son hémisphère boréal en pleine fin d'été. Mare Acidaliûm et Syrtis Major sont très développés et colorés mais de nombreuses formations neigeuses ou nuageuses se montrent au limbe et sur l'hémisphère austral.

Jupiter

est maintenant inobservable jusqu' en août. Nos dernières observations à fin de février montraient peu de changements d'aspect. Au 22 février la Tache rouge occupait la longitude de 268°, continuant son lent déplacement en longitudes croissantes.

Saturne

Sur le plan boréal de l'anneau en ouverture se distinguent déjà les subdivisions de celui-ci. Devant le globe l'anneau est assombri par l'arrière plan de l'ombre de l'anneau sur le globe et par le «crape ring» qui la borde. La région équatoriale semble très claire parce que limitée au nord par la Bande équatoriale nord, double et foncée. Les régions polaires nord et sud sont d'un gris brun uni.

Ne pas manquer les nombreux passages et les occultations de Téthys et de Dioné en avril et mai.

Petites planètes :

Tous condensés en avril dans la Vierge les astéroïdes suivants seront d'une observation aisée:

Sironia (116) Opposition 29 mars, Mg. $10^m,0$, variable en $0j,201$
ou $0j,403$ avec amplitude =
 $0^m,6$

Amphytrite (29) Opposition 5 avril, Mg. $9^m,4$

Alceste (124) Opposition 9 avril, Mg. $9^m,9$

Hèbe (6) Opposition 9 avril, Mg. $9^m,6$, var. amplitude =
 $0^m,15$ en $0j,135$

Observations recommandées (voir page 369). Du M.

Beobachter-Ecke

Planeten (April—Juni 1952)

In der Zeit vom 1. April — 8. Mai gelangen *Saturn*, *Neptun* und *Mars* in Opposition zur Sonne, bzw. grösste Annäherung an die Erde. Fernrohr-Beobachtungen sind jetzt besonders lohnend. Der scheinbare Durchmesser des Mars wird bis auf $16.77''$ ansteigen. — Gegen Ende Juni erscheint *Merkur* am Abendhimmel. — Alle Einzelheiten können dem Jahrbüchlein «Der Sternenhimmel 1952» entnommen werden.

Periodischer Komet Schaumasse (1951 I = 1943 V)

Die Helligkeit dieses am 30. September 1951 von Dr. L. E. Cunningham, Mt. Wilson-Observatorium, wiederentdeckten Kometen bereitete vielen Beobachtern eine Ueberraschung. Nach der ersten Ephemeride sollte der Komet für kleinere Instrumente nicht leicht zugänglich sein. Die Helligkeit des Objektes hat nun aber im Januar sehr stark zugenommen, so dass es von *blossem Auge* gesehen werden konnte. Laut Nachrichtenblatt der Astron. Zentralstelle (Vorl. Mittlg. No. 141 v. 12. Feb. 1952) schätzte M. Beyer, Hamburg-Bergedorf, die Gesamthelligkeit des Kometen am 18. Januar auf 6.5^m , G. E. Taylor, Hailsham, am 1. Feb. auf 4.9^m . — Nach Tassar-Aufnahmen von L. Michiels, Wilrijk-Antwerpen, variierte die photographische Helligkeit des Kometen in der Zeit vom 24. Feb. bis 5. März zwischen 5.5^m und 6.5^m (Circ. I.A.U. 1351). — Unser Mitglied Jos. Widmer, Zürich, schreibt uns: «Nach Erhalt des Zirkulars No. 38 von Dr. E. Leutenegger, Frauenfeld, konnte ich den Kometen sofort auffinden. Die Ephemeride stimmte genau. Die Helligkeit war jedoch bedeutend grösser und betrug $6-7^m$. Sie scheint vom 13. Jan. bis 24. Feb. ungefähr gleich geblieben zu sein. Der Komet konnte am 23. Feb. gerade noch im Feldstecher 8×30 mm erkannt werden; im Dreizöller war er ein ziemlich auffälliges Objekt.»

R. A. N.