

Zeitschrift: Orion : Zeitschrift der Schweizerischen Astronomischen Gesellschaft
Herausgeber: Schweizerische Astronomische Gesellschaft
Band: - (1952)
Heft: 37

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: 02.04.2025

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

La page de l'observateur

Soleil

Voici les chiffres de la *Fréquence quotidienne des Groupes de Taches* pour le 3^{me} trimestre de 1952:

Mois	Jours d'obs.	H. N.	H. S.	Total	Jours sans taches
Juillet	29	0,9	1,5	2,4	0
Août	26	1,1	2,1	3,2	0
Septembre	20	1,05	1,25	2,3	2

Prédominance d'activité dans l'hémisphère sud. Juillet et août ont montré encore de beaux groupes au voisinage de l'équateur, mais la recrudescence d'activité passagère semble avoir atteint son maximum vers la fin d'août. Retour aux jours sans taches les 12 et 13 septembre.

Lune

On lira dans ce No. le curieux phénomène lumineux observé le 1^{er} septembre dans le cirque de Platon.

Ce même soir, à 23^h30^m, le craterlet d2 d'Alpéragius était absolument invisible alors qu'on voyait facilement son voisin d1 avec les grossissements 218 et 300. Il était remplacé par une tache claire superposée à la tache claire sous jacente plus foncée et un peu plus étendue (voir «Orion» No. 24).

L'éclipse partielle de Lune du 5 août 1952 a pu être bien observée par temps très clair. M. J. Strinati nous a adressé 9 excellentes photographies prises à Genève avec un appareil Rolleicord, objectif Triotar 1 : 3,5, $f = 7,5$ cm. Il adresse également une très bonne relation du phénomène et des estimations des diverses colorations observées.

Mars

Cette planète est maintenant inobservable jusqu'en 1954. Du 23 février au 8 septembre nous avons obtenu une centaine de dessins contenant d'abondants détails: leur examen critique et comparatif ne peut être achevé avant la fin de l'année et nous reviendrons sur ce sujet au prochain No. d'«Orion».

Plusieurs systèmes nuageux en déplacement lent ont été observés ainsi que des voiles atmosphériques. De rapides variations de certaines taches sombres ont été notées sur Niloceras, Lunae Lacus, la région d'Elysium, Mare Acidalium et la Grande Syrte, très large mais moins foncée que d'habitude à cette saison, et d'ailleurs assez étrangement colorée pour un observateur qui en observe les tons depuis 45 ans. Son extrémité nord se terminait en bout émoussé. Canaux moins évidents qu'en 1920, la plupart extrêmement pâles et diffus à l'exception du Nepenthès. Solis Lacus,

allongé et faiblement bilobé, frappait par sa teinte marron pâle ainsi que Lacus Tithonius complexe et allongé.

L'intérêt principal des jours voisins de l'opposition et de l'approche maximum fut atténué par suite de l'arrivée de voiles claires éteignant certains détails, en particulier au limbe ainsi qu'aux bords des mers sombres.

Jupiter

est dès maintenant en position favorable aux observations physiques. Son aspect est à peu près celui de l'an dernier en plus pâle. Seules la Bande équatoriale nord et la Bande tempérée sud en train de pâlir sont bien marquées quoique plus étroites que l'an dernier. La Tache Rouge se trouve actuellement par longitude 267°, très rouge pâle et accolée à la B.T.S.

La Bande tempérée nord un peu faible est toujours double, peu accentuée et sa composante nord présente un large épaissement foncé par 255° de longitude. Caractéristique générale: pâleur accentuée des détails de tout le disque à l'exception de la B.E.N. Région équatoriale sud en voile bleuté gris et granulé.

Saturne

passé en opposition en avril a montré peu de détails. La région la plus intéressante à observer était celle de l'anneau au devant du globe, d'aspect compliqué par les jeux d'ombre de l'anneau de crêpe et de l'ombre des anneaux sous jacente.

Le pôle nord du globe, tourné vers la Terre, paraissait nettement plus aplati que le limbe sud des régions polaires.

L'anneau moyen (B) semblait de même éclat que la région équatoriale du globe.

Uranus

est observable dès le mois de décembre. Observer l'aspect exact de la présentation actuelle du globe (position des bandes).

Petites planètes

seront d'une observation facile:

Pallas (2) Mg: 8^m,3. Opposition: 20 sept. Baleine

Iris (42) Mg: 9^m,7. Opposition: 25 oct. Baleine

Cerès (1) Mg: 7^m,4. Opposition: 3 déc. Taureau (Aldébar.)

Phénomènes planétaires intéressants:

6 octobre: Occultation des Pleïades, de 23^h02^m à 24^h35^m.

18 novembre: Conjonction Saturne—Neptune, cette dernière à 43' sud.

30 novembre: Occultation d'Alcyone (3^m,0) de 18^h26^m à 19^h11^m.

28 décembre: Occultation des Pleïades, de 2^h38^m à 4^h14^m.

Météores

M. E. Schaaf, de Lausanne, nous adresse la relation d'une observation d'un splendide météore apparu le 21 mai, à 23^h20^m, à 15° au dessus de l'horizon est, près d'Altair de l'Aigle. Durée: 2 secondes. Trajectoire de plus de 6° (de 1° sud ouest δ Aquilae à 1° à sud ξ Capricorni). Météore plutôt lent, couleur vert nickel virant en fin de trajectoire au jaune blanc. Eclat supérieur à la planète Mars ($-1^m,3$). Lieu d'observation: Observatoire S.V.A.

Ciel étoilé

Estimations d'éclat de γ Cassiopée.

Observer le Compagnon de Sirius, de nouveau assez facile.

Mesures d'étoiles doubles désirables:

Orion: 14 i (0 Σ 98)	6 ^m ,2—7 ^m ,5	} binaires lentes	} couples fixes?
52 (Σ 795)	6 ^m ,2—6 ^m ,2		
ρ Orionis	4 ^m ,7—8 ^m ,5	or. et bleue	
23 m Orionis	5 ^m ,1—7 ^m ,2	bl. et bleue	
ψ Orionis	4 ^m ,9—9 ^m ,0	—	

M. Du M.

Beobachter-Ecke

Besondere Erscheinungen November 1952 — Januar 1953

Jupiter gelangt am 8. November in Opposition zur Sonne und ist infolge seiner grossen nördlichen Deklination sehr günstig zu beobachten. — *Saturn* steht am 18. November in einer nur rund alle 36 Jahre eintretenden (diesmal dreifachen) Konjunktion mit *Neptun*. *Merkur* ist im Dezember am Morgenhimmel zu sehen. Im November und Dezember ereignen sich je eine lohnende *Plejadenbedeckung* durch den Mond. In der ersten Dezember-Hälfte halte man, besonders in mondlosen Nächten, nach den *Geminiden-Sternschnuppen* Ausschau. Am 29./30. Januar 1953 ereignet sich eine *sehr günstige totale Mondfinsternis*. Ausführliche Angaben sind dem Jahrbüchlein «Der Sternenhimmel» 1952 und 1953 (Verlag Sauerländer, Aarau) zu entnehmen.

Sternbedeckung durch Mars am 16. November 1952

Wie dem Journal der British Astronomical Association (Vol. 62, No. 7) zu entnehmen ist, wird, laut Mitteilung des H. M. Nautical Almanac Office, der Stern C. D. —22° 14369 (Grösse 8.9^m) am 16. November 1952 für Europa von 18^h32^m bis 18^h35^m M.E.Z. durch den Planeten Mars bedeckt. Die Bedeckung ist auch in Nord-Afrika sichtbar. Der Eintritt erfolgt am östlichen, der Austritt am westlichen Rand des Planeten.