

Zeitschrift: Orion : Zeitschrift der Schweizerischen Astronomischen Gesellschaft
Herausgeber: Schweizerische Astronomische Gesellschaft
Band: - (1954)
Heft: 43

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: 13.03.2025

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

Wiederentdeckung periodischer Kometen

Komet Finlay (1926 V — 1953 i)

Der erstmals 1886 aufgefundene Komet Finlay, der eine Umlaufszeit von 6.85 Jahren besitzt, ist anfangs Dezember 1953 von J. Churms, Union Observatory, Johannesburg, wieder entdeckt worden. Die Helligkeit betrug ca. 13.5^m. Es handelt sich dabei um die sechste beobachtete Rückkehr. (Circ. IAU No. 1432.)

Komet Honda-Mrkos-Pajdusaková (1948 n — 1954 a)

Dieser Komet wurde von T. Mitani, Kwasan Observatory, Kyoto, am 28. Januar 1954 als Objekt 9. Grösse aufgefunden und von Jehoulat und Van Biesbroeck, Mac Donald Observatory, am 4. Februar bei abnehmender Helligkeit beobachtet.

(Circ. IAU No. 1438/9.)

Komet Borelly (1932 IV — 1954 b)

Dieser im Jahr 1905 zum ersten Mal entdeckte Komet, mit einer Umlaufszeit von 7.01 Jahren, wurde am 8. Februar 1954 von Miss Elizabeth Roemer, Lick Observatorium, als Objekt 18. Grösse wieder aufgefunden. (Circ. IAU No. 1439.) Sechste beobachtete Rückkehr.

La page de l'observateur

Soleil

Voici les chiffres de la *Fréquence quotidienne des Groupes de Taches* pour le 1er trimestre de 1954:

Mois	Js d'obs.	H. N.	H. S.	Total	Js sans Taches	Js sans Gr. fac.
Janvier	14	0,0	0,0	0,0	14	14
Février	19	0,0	0,0	0,0	19	17
Mars	24	0,0	0,46	0,46	13	12

Ils démontrent l'arrivée de l'époque du minimum. Après deux mois de calme presque absolu la surface solaire vient de présenter deux groupes de taches, l'un appartenant encore à l'ancien cycle et l'autre au nouveau. C'est dire tout l'intérêt qui s'attache actuellement à l'observation suivie de l'astre du jour, spécialement durant les mois à venir.

Lune

Le retour de la belle saison permet d'espérer la reprise des observations suivies en sélénographie. Les sujets d'étude ne manquent point comme on va le voir!

En effet: dans la séance de la British Astronomical Association du 25 novembre 1953, le Dr Wilkins, Directeur de la Lunar Section et auteur de la carte lunaire moderne la plus détaillée, a signalé

que le cratère Linné, fameux par les controverses qu'il suscita jadis, avait un aspect nouveau, ce qui fut contesté par le Dr Steavenson autre spécialiste des questions lunaires.

Voici donc l'irritante question de Linné revenue sur le tapis malgré les conclusions, pleines de bon sens, publiées dans l'Astronomie de 1933 par la Commission d'études lunaires de la S. A. F. à la suite d'une étude en commun de ce cratère, conclusions auxquelles nous ne pouvons que nous rallier encore aujourd'hui. Nous n'avons jusqu'ici constaté là aucun changement: Linné est toujours un petit cratère en relief léger au centre d'une auréole claire en dépression très faible, large d'une 40^e de km. L'embouchure du cratère mesure 1 km de diamètre et ne se perçoit que par bonnes images très calmes. Au début de cette lunaison nous avons constaté l'identité absolue de son image actuelle avec l'ancienne; mais nous ne prétendons pas à l'infaillibilité, et ne pouvons qu'encourager les amateurs, s'ils en ont le temps, à poursuivre de nouveau cette surveillance séléno-graphique particulière.

Mercure

sera favorable aux observations physiques en plein jour, de fin avril à fin mai, au moment de sa conjonction supérieure de mai (le 8), malgré un faible diamètre apparent de 5" à 6".

Vénus

étoile du Soir d'avril à septembre, sera bien observable de jour au cours du printemps et de l'été.

Mars

sera en opposition favorable avec le Soleil le 24 juin, atteignant du 2 au 3 juillet sa distance péri-gée (64 millions de km) avec un diamètre apparent de 21",9, extrêmement favorable aux diverses recherches physiques. A ce moment elle ne culminera qu'à 16° seulement au dessus de l'horizon sud ce qui risque fort de donner de pauvres images. Cette circonstance défavorable sera, il est vrai, quelque peu compensée par le confort d'une position plus aisée de l'observateur et une possibilité augmentée d'attendre plus longuement les instants favorables qui manquent rarement de se produire.

Au point de vue saisonnier la planète sera à ce moment ($\eta = 277^\circ$) comparable aux observations de 1939 ($\eta = 305^\circ$) et surtout à celles de 1922 ($\eta = 259^\circ$), puisque $2 \times 16 \text{ ans} = 32 \text{ ans}$, cycle complet à 9 jours près du renouvellement des phénomènes de Mars selon cette correspondance: 32 ans $\oslash = 11,688$ jours pour 17 ans $\oslash = 11,679$ jours.

La latitude du centre de Mars (φ) restant voisine de l'équateur les deux hémisphères pourront être bien observés simultanément, le nord passant en automne le 17 juin et le sud arrivant à son printemps, d'où la visibilité de la reformation de la calotte polaire nord et la fonte première de la calotte sud sans doute encore très

étendue. On s'intéressera au comportement du détail des régions équatoriales («Végétation» tropicale dont les teintes semblent varier plus que les tons assez stables?), puis à la visibilité du golfe d'Astaboras, à la coulée sombre de l'Hellespontus et aux nuages locaux en rapides déplacements. Noter le plus de cotes d'intensité qu'il est possible.

Enfin le 24 juin, l'occultation d'une étoile de 9^m,2 — C. D. — 27°12594, de 23 h. 50 à 24 h. 17 derrière un disque de plus de 20'' et presque dépourvu de phase sera d'un grand intérêt.

Jupiter

est encore observable en avril. Son aspect physique s'est peu modifié, les régions polaires australes restant encore voilées et confuses, surtout dans les longitudes qui précèdent la Tache Rouge.

Cette dernière oscille quelque peu autour de la longitude 279°, parfois voilée et difficile, parfois plus ou moins dégagée de formations rougeâtres compliquées, et elle paraît plus grise que rouge, accolée à la Bande tempérée sud qui semble se reformer plus nettement dans les longitudes qui la suivent.

La Bande équatoriale nord, très large et compacte, brun chocolat, continue à rester le détail le plus sombre du disque et borde au nord une zone équatoriale très claire et dépourvue de détail.

Saturne

devient un objet favorable à l'observation puisque son opposition se produit à fin avril. Les parties nord du globe et des anneaux font face à la Terre et l'on peut à nouveau détailler les diverses parties des trois anneaux ainsi que leurs divisions.

Uranus

passé en opposition le 11 janvier, est encore visible à l'occident, situé à l'est des étoiles δ et ϵ des Gémeaux. Sa magnitude est de 5^m,8.

Neptune

est d'une recherche aisée, à l'ouest de l'étoile 82 Virginis, et sa magnitude est de 7^m,7.

Ceres (1)

en opposition le 2 avril est de $m_g = 7,2$ et sa recherche à la jumelle ou dans une petite lunette est d'un grand charme dans le cours de la nuit printanière.

Il en est de même de la recherche ou de la photographie de la Comète périodique Pons-Brooks qui de 7^{me} grandeur visuelle traverse les constellations d'Andromède, du Triangle et du Belier (3^{me} retour). (Voir le «Sternenhimmel 1954» de Robert A. Naef.

M. Du Martheray.