

Zeitschrift: Orion : Zeitschrift der Schweizerischen Astronomischen Gesellschaft
Herausgeber: Schweizerische Astronomische Gesellschaft
Band: - (1957)
Heft: 55

Rubrik: "Groupement planétaire SAS"

Nutzungsbedingungen

Die ETH-Bibliothek ist die Anbieterin der digitalisierten Zeitschriften auf E-Periodica. 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. Das Veröffentlichen von Bildern in Print- und Online-Publikationen sowie auf Social Media-Kanälen oder Webseiten ist nur mit vorheriger Genehmigung der Rechteinhaber erlaubt. [Mehr erfahren](#)

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. La reproduction d'images dans des publications imprimées ou en ligne ainsi que sur des canaux de médias sociaux ou des sites web n'est autorisée qu'avec l'accord préalable des détenteurs des droits. [En savoir plus](#)

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. Publishing images in print and online publications, as well as on social media channels or websites, is only permitted with the prior consent of the rights holders. [Find out more](#)

Download PDF: 02.04.2026

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

«Groupement planétaire SAS»

1er Programme d'observation 1957

1. Lune

Quoique la surface de notre satellite soit déjà assez bien connue, il reste néanmoins de nombreux points obscurs; en considérant seulement les questions d'ordre topographique, c'est-à-dire se référant à son aspect physique, il y a là une mine inépuisable de sujets de recherche. Nous commencerons l'activité sélénographique de notre groupement par un objet assez simple et maintes fois étudié dans le passé par les observateurs, mais qui présente encore quelques questions à éclaircir. C'est le fameux petit cratère Linné dans la partie orientale de Mare Serenitatis.

Le diamètre de ce craterlet est compris entre 1 et 2 km env., ce qui correspond, angulairement, à moins de 1", c'est donc un objet assez délicat, nécessitant un instrument d'au moins 15 cm d'ouverture, un œil exercé et de bonnes conditions d'observation.

Linné est entouré d'une plage plus claire que le fond gris de Mare Serenitatis, plage qui semble varier de diamètre suivant une périodicité liée aux phases d'illumination (voir J. Desloges: Observation des surfaces planétaires, vol. VIII—IX—X).

Le craterlet est visible à partir du 7^e jour de lunaison jusqu'à quelque jours avant la P. L. et dans la période correspondante pendant la décroissance. Une invisibilité dans ces conditions d'illumination est généralement à attribuer à un instrument insuffisant ou à des images turbulentes.

Le fait curieux qui nous a décidé à choisir Linné comme premier sujet sélénographique du «Groupement», est relatif à l'aspect qu'il présente sous une lumière très rasante. De notre cahier d'observation nous relevons: 7 avril 1954: Linné 1 h. après l'émergence de l'ombre; aspect tout à fait insolite: colline assez saillante (diam. 1—2 km) avec ombre extérieure estimée trois fois le diamètre de la partie illuminée; sur le sommet de cette colline on peut apercevoir avec difficulté un point plus sombre (images médiocres).

Observations analogues le 28. 4. 1955 (trou au sommet de la colline, nettement visible), les 16. 5. 1956 et 9. 11. 1956.

Les questions à résoudre sont les suivantes:

1. Quel est l'aspect de Linné voisin du terminateur?
2. Le terrain immédiatement environnant présente-t-il des reliefs?
3. La plage claire est-elle visible à ce moment?

4. Suivre les changements d'aspect de Linné sous des éclairages de moins en moins rasants (visibilité des ombres intérieure et extérieure, plage claire etc.).

Chaque observation, complétée par un dessin le plus fidèle possible, doit porter les indications suivantes:

Date et heures en T. U.; limites du terminateur (éventuellement la colongitude); grossissement employé; qualité des images (échelle Flammarion-Antoniadi: 0—10).

2. *Jupiter*

Présentation 1957 (opposition 17 mars)

Examen général de visibilité, d'intensité et de position des bandes et des zones (les dénominations B. A. A. sont recommandées: voir «Orion» No. 48).

Détails: prendre si possible les passages au méridien central de la planète (tolérance ± 1 minute).

Etudier particulièrement les régions de la Tache Rouge (dernière position observée: 17. 5. 1956 $\omega_2 = 302^\circ$) et de la Grande Perturbation Australe (16. 5. 1956: $\omega_2 = 177^\circ$).

Phénomènes des satellites: heures précises des passages, éclipses, occultations (commencement et fin).

Il faut se souvenir que les observations de la seconde partie de la nuit (après minuit) sont généralement plus favorables au point de vue de la turbulence atmosphérique.

Les dessins doivent porter: date, heure en T. U. ω_1 et ω_2 , qualité des images, grossissement.

Envoyer toutes les observations et dessins à

S. Cortesi
Via Madonnetta 17
Lugano

P. S. Naturellement tous les dessins planétaires et lunaires indépendants du programme exposé sont toujours les bienvenus.