Zeitschrift: Orion: Zeitschrift der Schweizerischen Astronomischen Gesellschaft

Herausgeber: Schweizerische Astronomische Gesellschaft

Band: - (1958)

Heft: 61

Artikel: Remarques sur l'activité solaire

Autor: Cortesi, S.

DOI: https://doi.org/10.5169/seals-900270

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: 30.11.2025

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

Remarques sur l'activité solaire

Par S. CORTESI, Locarno-Monti

L'année 1957 a été, pour le Soleil, une année de record. On a eu en effet un nombre relatif moyen R = 190,2 (v. «Orion» No. 60). Depuis 1749, c'est-à-dire depuis qu'on calcule les nombres de Wolf, on n'a jamais enregistré une telle pointe annuelle de maximum. Voici pour comparaison les trois maximums les plus élevés observés jusqu'ici:

1957: R = 190,21778: R = 154,41947: R = 151,6

Le mois le plus actif de l'année passée a fait enregistrer un autre record, cette fois mensuel, avec R=253.8 (octobre): en mai 1778 on avait eu R=238.9 et en mai 1947 R=201.3 comme nombres mensuels les plus élevés de ces années-là.

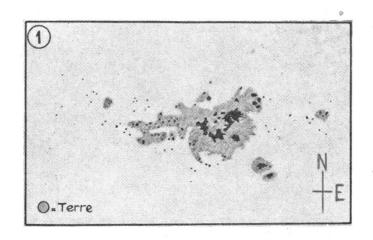
En outre, pendant plusieurs jours des mois de septembre, octobre et décembre 1957 les nombres relatifs ont atteint des valeurs qu'on peut qualifier de vertigineuses, surpassant à plusieurs reprises R=300. Les jours de la Veille et de Noël 1957 on a eu R=355! Depuis octobre 1957, date à laquelle j'ai commencé mon travail à la Specola Solare, j'ai pu observer de nombreux beaux groupes de taches; j'en reproduis ici quelques-uns recopiés de l'image obtenue par projection (\varnothing du Soleil 25 cm) avec l'équatorial Merz D=135 mm (dessin No. 1) et avec l'équatorial-coudé Zeiss D=150 mm (dessins No. 2 et 3).

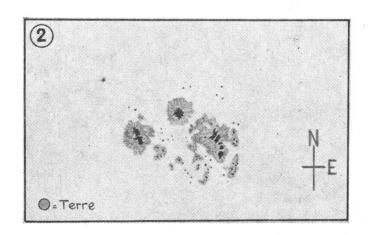
- 1) Groupe 560/1957. 18 octobre 8h30 T.M.E.C. Extension en longitude: 29° (350 000 km env.), en latitude 11° 134 000 km env.). Positions moyennes: L = 68°, B = -22.5° .
- 2) Groupe 105/1958. 5 mars 9h00 T.M.E.C. Extens. en long. 14° (170 000 km env.), en latitude 9° (110 000 km env.). Positions moyennes: L \pm 16°, B \pm -17°.
- 3) Groupe 303/1958. 9 juin 9h00 T.M.E.C. Extension en longitude: 20° (240 000 km env.), en latitude: 9° (110 000 km env.). Positions moyennes: $L=204^{\circ}$, $B=+27^{\circ}$.

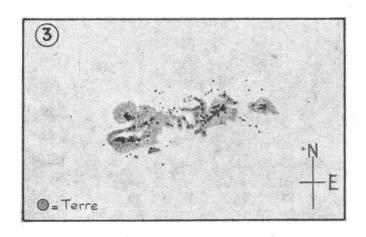
L'activité protubérantielle aussi a été notable, bien que ne suivant pas parallèlement celle des taches, et a atteint de fortes pointes dans la seconde moitié de décembre 1957, vers la moitié de mars et d'avril 1958.

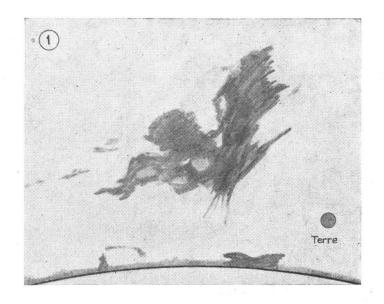
L'observation des protubérances du bord est faite (en ligne Hα) avec le spectroscope Zeiss appliqué au réfracteur-coudé (v. «Orion» No. 60, fig. 2).

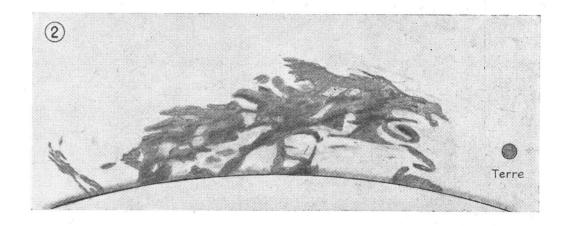
Voici les deux protubérances les plus remarquables observées à la Specola Solare: la première a été la plus haute, la deuxième la plus large (parallèlement au bord).











- 1) 16 décembre 1957. 15^h15 T.M.E.C. Hauteur: $4'30'' = 195\,000$ km env. Elle a été visible au bord jusqu'au 20 décembre.
- 2) 2 février 1958. $10^{\rm h}00$ T.M.E.C. Hauteur: $2'30'' = 108\,000$ km env. Longueur: $22\,^{\rm o}$ héliogr. $= 270\,000$ km env.

Naturellement ces dessins sont en quelque sorte des «négatifs» de l'image vue à l'oculaire, les protubérances étant lumineuses sur le fond plus sombre du spectre continu du ciel. Les parties les plus foncées sur les dessins correspondent donc aux parties les plus claires.