

Aus der Forschung

Objektyp: **Group**

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

Band (Jahr): - **(1949)**

Heft 23

PDF erstellt am: **24.09.2024**

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.

Aus der Forschung

Die Sonnenfleckenzahlen für 1948

Die Sonnenaktivität war während des ganzen Jahres sehr hoch und zeigt gegenüber dem aussergewöhnlich hohen Maximum des Jahres 1947 (vgl. «Orion» 18, 410, 1948) nur einen kleinen Rückgang. Die Sonnenfleckenzahl (Jahresmittel) ist von 151.6 im Jahre 1947 auf 136.33 im Jahre 1948 gefallen. Die definitiven Relativzahlen der einzelnen Monate betragen:

Januar	108.5	Mai	174.0	September	143.3
Februar	86.1	Juni	167.8	Oktober	136.3
März	94.8	Juli	142.2	November	95.8
April	189.7	August	157.9	Dezember	138.0

Die hohe Fleckentätigkeit hat auch in den drei ersten Monaten des laufenden Jahres angehalten, doch dürfte nun bald mit einem starken Rückgang der Sonnentätigkeit gerechnet werden.

Prof. Dr. M. Waldmeier.

La page de l'observateur

Soleil

Notre chiffre moyen de Fréquence quotidienne des Groupes de Taches a été de 12,0 en 1948, pour 9,7 en 1947 et 6,5 en 1946. Il sera probablement voisin de 10,0 en 1949.

D'autre part, au cours d'une période annuelle de 230 jours d'observation en moyenne, nous avons enregistré, suivi et dessiné:

en 1946 319 groupes,

en 1947 534 groupes,

en 1948 971 groupes différents, ce qui constitue un re-

cord dans notre série de 40 années! Ce chiffre énorme témoigne de l'extraordinaire intensité de ce dernier maximum d'activité solaire. D'aucuns le prétendent peut être exagéré, mais qu'ils n'oublient pas que nos enregistrements sont faits à la chambre noire solaire (voir «Orion» No. 13, page 256) où se révèlent admirablement les moindres formations photosphériques nettement caractérisées «taches» ou «groupes de taches» et dont plusieurs n'arrivent pas à la formation durable, ou même apparaissent et disparaissent dans l'espace de quelques minutes. Rien n'est d'ailleurs plus instructif qu'une observation suivie à la chambre solaire durant 2 à 3 heures de temps sur un disque solaire de 57 cm de diamètre, donné par un grossissement monocentrique (contrastes admirables!) de 156 fois.