

Die grosse Sonnenfleckengrupe vom April und Mai 1951

Autor(en): **Rapp, K.**

Objektyp: **Article**

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

Band (Jahr): - **(1951)**

Heft 32

PDF erstellt am: **22.07.2024**

Persistenter Link: <https://doi.org/10.5169/seals-900497>

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.

Die grosse Sonnenfleckengruppe vom April und Mai 1951

Obschon in der zweiten Hälfte 1950 die Sonnentätigkeit beträchtlich zurückgegangen war und im Dezember drei fleckenfreie Tage registriert wurden, erschien im April und Mai 1951 eine sehr ausgedehnte, prächtige Fleckengruppe. In Locarno-

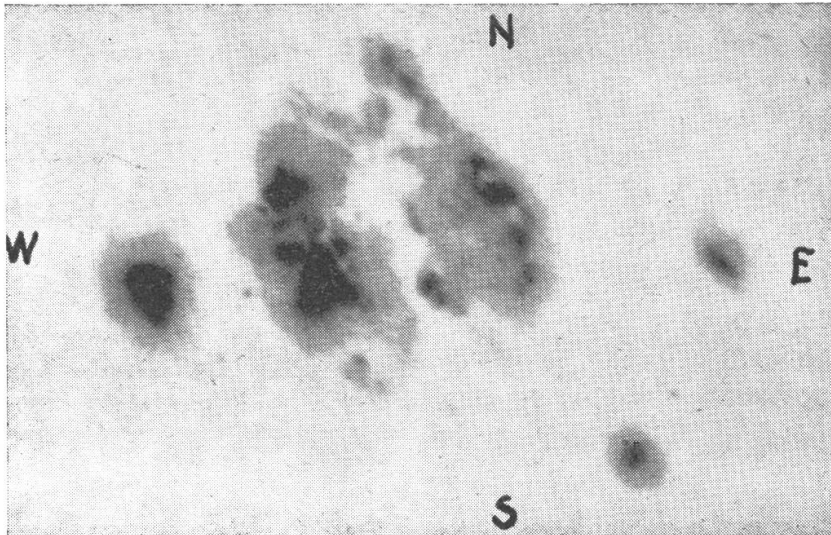


Abb. 1

Aufnahme von K. Rapp, Locarno-Monti, am 13. Mai 1951, um 7^h58^m MEZ, mit 13,5 cm-Merz-Refraktor. Bilddurchmesser der Sonne 50 cm. Objektivblende 38 mm. Rouleau-Spalt 5 mm. Diapositiv-Film «Typon», Burgdorf. Belichtung ca. $\frac{1}{100}$ Sek.

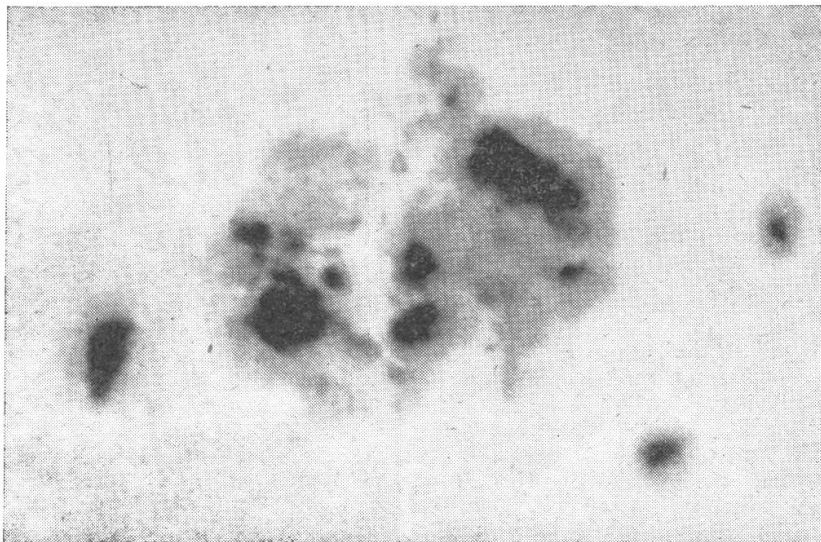


Abb. 2

Aufnahme von K. Rapp, Locarno-Monti, am 15. Mai 1951, um 6^h40^m MEZ. Uebrige Angaben wie für Abb. 1. Sonnendurchmesser auf dem Negativ 65 mm. Ausdehnung der ganzen Fleckengruppe ca. 210 000 km.

Monti wurden von dieser Gruppe an 7 Tagen photographische Bilder hergestellt, von denen zwei hier wiedergegeben sind. Der erste Durchgang der Gruppe (F-Typus) erfolgte 1951 April 12.—25. Der zweite Durchgang (wiederum F-Typus) dauerte von Mai 9.—22. Die von der Gruppe eingenommene Fläche war etwa doppelt so gross wie im April. Auf den hier reproduzierten Mai-Aufnahmen ist die Gruppe durch einen überhellen «Kanal» in zwei Hälften geteilt. Auf dem Bild vom 15. Mai ist ein photosphärischer Schleier sichtbar (am Ost-Fleck rechts unten, d. h. dieser Umbra-Fleck ist deutlich getrübt). Die Gruppe ging am 16. Mai durch den Zentralmeridian mit Punktwert $f = 99$ (Wolf-Basis); effektiv waren es 141 Punkte gemäss Projektionsbild von 25 cm Durchmesser (Merz-Refraktor 13.5 cm Oeffnung).

K. Rapp, Ing., Locarno-Monti.

Prov. Sonnenfleckenzahlen für Januar-Juni 1951

(Mitgeteilt von der Eidg. Sternwarte, Zürich)

	<i>Monatsmittel</i>	<i>Kleinste Relativzahl</i>	<i>Grösste Relativzahl</i>
Januar	56.3	12 am 15. Januar	124 am 30. Januar
Februar	57.9	35 am 6. Februar	97 am 1. Februar
März	55.6	26 am 10., 15., 17., 18. M.	110 am 24. März
April	93.5	20 am 4. April	150 am 19. April
Mai	108.5	17 am 8. Mai	229 am 18. Mai
Juni	100.6	18 am 30. Juni	163 am 14. Juni

50 Jahre Quantentheorie

Zusammenfassung eines Vortrages gehalten von Prof. Dr. W. Heitler, Zürich, anlässlich der Sitzung der Naturforschenden Gesellschaft in Zürich, am 4. Dezember 1950.

Die Physik vor 1900 machte ausschliesslich von kontinuierlichen Ideen Gebrauch (kontinuierliche Bewegung von Körpern, Feldern), mit einer Ausnahme: Der Atombegriff (seit dem griechischen Altertum) ist eine diskontinuierliche Idee. Die absolute Identität der Atome gestattet keine kontinuierlichen Veränderungen.

Planck entdeckte (1900), dass Licht nur in Quanten $h\nu$ ($\nu =$ Frequenz) emittiert werden kann, ganz im Gegensatz zu den vorher herrschenden kontinuierlichen Ideen. Dies führte Bohr (1913) dazu, eine Theorie des Atoms aufzustellen, bei der die verschiedenen Zustände streng diskontinuierlich sind. Dies ermöglichte erst, den Begriff Atom und die Identität verschiedener Atome des gleichen Elements physikalisch zu fassen. Gleichzeitig stellte sich das Atom als zusammengesetzt aus Elementarpartikeln heraus (Elektronen, Protonen, Neutronen), die als die eigentlichen