Zeitschrift: Orion: Zeitschrift der Schweizerischen Astronomischen Gesellschaft

Herausgeber: Schweizerische Astronomische Gesellschaft

Band: - (1950)

Heft: 27

Rubrik: Aus der Forschung

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: 01.12.2025

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

Aus der Forschung

Die Sonnenfleckenrelativzahlen für 1949

Laut Mitteilung von Prof. Dr. M. Waldmeier, Direktor der Eidg. Sternwarte, Zürich, ergaben sich die folgenden definitiven Relativzahlen für die einzelnen Monate des Jahres 1949:

Januar	119.1	Mai	106.2	September	145.3
Februar	182.3	Juni	121.7	Oktober	131.6
März	157.5	Juli	125.8	November	143.5
April	147.0	August	123.8	Dezember	117.6

Das Jahresmittel 1949 stellt sich wie folgt im Vergleich zu den beiden Vorjahren:

 $\begin{array}{rcl}
1949 & \equiv & 134.7 \\
1948 & \equiv & 136.3 \\
1947 & \equiv & 151.6
\end{array}$

(Vgl. «Orion» 18, 410, 1948, und 23, 551, 1949.)

Seit dem ausserordentlich hohen Maximum des Jahres 1947 war bis Ende 1949 ein verhältnismässig langsamer Rückgang mit grossen täglichen Schwankungen zu verzeichnen. Die täglichen Fleckenrelativzahlen (Bewertung: jede Gruppe = 10, plus jeder Fleck = 1) erreichten im Februar 1949 an 11 Tagen noch einen Wert von über 200, im März an 2 Tagen, im Juni an 3 Tagen, im September und Oktober je an 1 Tag.

Maximale tägliche Relativzahlen von je 224 ergaben sich für den 16. Februar und 29. Juni und von 222 noch für den 6. Oktober. Die kleinste tägliche Relativzahl des Jahres 1949 betrug 17 (am 11. August).

Zwei neue Trojaner

Prof. Dr. K. Reinmuth, Heidelberg, hat laut Mitteilung der Astronomischen Zentralstelle (Nbl. Nr. 9, 1949, Nov. 20) auf Platten vom 23. Sept. und 22. Okt. 1949 zwei neue Planetoiden der Grösse 14.8^m und 14.7^m entdeckt, welche der Gruppe der Trojaner angehören. Trojaner nennt man die mit Heldennamen des trojanischen Krieges bezeichneten kleinen Planeten, deren wichtigste Vertreter (588) Achilles, (617) Patroclus, (624) Hektor, (659) Nestor, (884) Priamus sind. Die mittleren Umlaufszeiten dieser Planetoiden liegen zwischen 11,3 und 12,1 Jahren. Ihre Bahnen befinden sich somit in der Nähe der Jupiterbahn (Jupiter-Umlaufzeit 11,9 Jahre. Die Trojaner nehmen eine besondere Stellung ein, indem sie annähernd im Eckpunkt eines gleichseitigen Dreiecks stehen, dessen andere Ecken durch die Sonne und Jupiter gebildet werden.

Die provisorische Bezeichnung der beiden neuentdeckten Trojaner ist Heid 60 und Heid 61 (Heidelberger Nummern). Dr. S. Böhme und Dr. W. Strobel errechneten die folgenden Bahnelemente:

	Heid 60	Heid 61
Epoche	1949 Okt. 8.390	1949 Okt. 8.391
Länge des aufsteigenden		,
Knotens (1950.0)	356.3°	341.2 °
Bahnneigung	18.8 0	6.1 °
Mittlere tägliche Bewegung	280.43 "	303.62 "
Halbe grosse Achse der Bahn	$5.430~\mathrm{AE}$	$5.150 \mathrm{\ AE}$

Sieben Kometen im Jahre 1949

Während im Jahre 1948 dreizehn Kometen (wovon einer unbestätigt blieb) aufgefunden wurden, so waren es 1949 deren sieben, alles lichtschwache Objekte. Darunter sind zwei wiederentdeckte

periodische Kometen:		Grösse						
Komet Johnson (1949a)	1949 Mai	20	Johannesburg	13m				
Komet Bappu-Bok-Newkirk (1949c)	1949 Jul i	2	Cambridge USA	13^{m}				
Komet Johnson (1949d)	1949 Aug.	24	Johannesburg	14m				
Komet Shajn-Schaldach (1949e)	1949 Sep.	18	Moskau	12^{m}				
Komet Reinmuth I (1949f, 1928 I)	1949 Nov.	19	Skalnaté Pleso	18m				
(Die Wiederentdeckung dieses periodischen Kometen erfolgte durch Mrkos,								
Skalnaté Pleso und H. M. Jeffers, Lick Obs. (USA).								

Komet Wilson-Harrington (1949g) 1949 Nov. 19 Mt. Wilson 16^m
Komet Wijsijä I (1949h 1930 IV) 1949 Dez 19 Skalnaté Pleso 17^m

Komet Väisälä I (1949h, 1939 IV) 1949 Dez. 19 Skalnaté Pleso

(Wiederentdeckung dieses periodischen Kometen durch Mrkos.) (Komet 1949b erwies sich als identisch mit Komet 1948h.)

Entdeckung einer Nova im Spiralnebel M 83

Wie Prof. Harlow Shapley mitteilt, hat Haro vom Observatorium Tonanzintla, Mexiko, am 20. März 1950, 1'45" westlich des Kerns des Spiralnebels M 83 (NGC 5236) im Sternbild der Hydra, eine Nova von der Grösse 14.5^m entdeckt. Der Spiralnebel liegt in der Position AR 13^h34.2^m, Dekl. —29 ° 36' (1950). Circ. I.A.U. 1265.

Beobachter-Ecke

Aussergewöhnliche

Jupiter- und Saturn-Trabantenschattenerscheinungen

Vom April bis August 1950 tritt, für Beobachter in Europa, nicht weniger als sechsmal das verhältnismässig seltene Phänomen ein, dass gleichzeitig zwei Trabantenschatten über die Jupiterscheibe wandern.

Dreimal werfen die Monde I und II ihre als dunkelgraue Tupfen sich abhebenden Schatten zur selben Zeit auf den Planeten und zweimal die Trabanten I und III gemeinsam (April—Mai). Am 14. August wird dann noch ein ähnliches Schauspiel durch die Monde I und IV verursacht, bei dem der rasch laufende Schatten I den langsamen Schatten IV überholt — für gedachte Beobachter