

Beobachter-Ecke

Objekttyp: **Group**

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

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

Heft 30

PDF erstellt am: **21.09.2024**

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.

Periodische Kometen

Voraussichtliche Rückkehr in Sonnennähe im Jahre 1951

N a m e	Umlaufzeit um die Sonne in Jahren	Jahr der ersten Entdeckung	Anzahl der Wieder- findungen seit Entdeckung	Letzte beobachtete Rückkehr	Entfernung von der Sonne in Mill. km	
					kleinste	grösste
Encke	3.30	1786	42 ¹⁾	1947 Nov.	51	611
Tempel 2	5.31	1873	9	1946 Juli	284	606
Pons-Winnecke	6.15	1819	13	1945 Juli	132	832
Kopff	6.19	1906	5	1945 Aug.	254	793
Schaumasse	8.15	1911	3	1927 Okt.	182	1014

¹⁾ Die Wiederentdeckung erfolgte bereits am 21. Juli 1950 durch L. E. Cunningham auf photographischem Wege mit dem 60-Zoll-Reflektor des Mount Wilson-Observatoriums in Kalifornien. Das Objekt wies bei der Entdeckung eine Helligkeit von nur 21.0^m auf und wird nun mit der Annäherung an die Sonne und Erde sukzessive heller werden.

R. A. Naef.

Beobachter-Ecke

Besondere Himmelserscheinungen im Februar—April 1951

Im Februar ereignet sich eine verhältnismässig seltene dreifache Begegnung der Planeten Venus, Mars und Jupiter. Saturn lässt sich jetzt günstiger beobachten, vorerst in den spätern Abend- und Morgenstunden. Im April steht Merkur günstig, ferner ereignen sich besondere Erscheinungen des Saturn-Trabanten Titan. Von den helleren Planetoiden gelangen (20) Massalia und (28) Bellona in Opposition zur Sonne (Februar). — Verschiedene Sternbedeckungen. — Von den helleren langperiodischen und unregelmässigen Veränderlichen sind die folgenden für Beobachtungen mit kleinen Instrumenten und Feldstecher günstig: μ Cephei, α , U Orionis, T, U Monocerotis, γ , R Cassiopeiae, R Trianguli, R Andromedae. Nähere Angaben und Kärtchen enthält das Jahrbüchlein «Der Sternenhimmel 1951».

Komet Minkowski (1950 b)

Für diesen am 19. Mai 1950 entdeckten Kometen (siehe «Orion» Nr. 28, S. 137) hat Dr. J. Bobone, Cordoba, die folgende Ephemeride errechnet:

	α 1951.0	δ 1951.0	Entfernung von der		Grösse
			Erde	Sonne	
1951 Feb. 3.	14h37m.4	—27° 38'	2.578 AE	2.421 AE	9m.4
Feb. 13.	14h19m.2	—29° 47'	2.589 AE	2.217 AE	9m.2
Feb. 23.	13h53m.1	—31° 48'	2.604 AE	2.035 AE	9m.1
Mrz 5.	13h18m.1	—33° 16'	2.623 AE	1.888 AE	8m.9
Mrz 15.	12h34m.9	—33° 38'	2.646 AE	1.796 AE	8m.9
Mrz 25.	11h48m.3	—32° 27'	2.673 AE	1.772 AE	8m.9
Apr. 4.	11h04m.7	—29° 49'	2.704 AE	1.822 AE	9m.0
Apr. 14.	10h28m.8	—26° 24'	2.739 AE	1.940 AE	9m.2
Apr. 24.	10h01m.9	—22° 55'	2.777 AE	2.110 AE	9m.4
Mai 4.	9h43m.0	—19° 50'	2.819 AE	2.318 AE	9m.7
Mai 14.	9h30m.4	—17° 18'	2.863 AE	2.546 AE	10m.0

Komet Encke (1950 e = 1947 i)

Bereits am 21. Juli 1950 gelang es Dr. L. E. Cunningham, diesen periodischen Kometen mit der sehr kurzen Umlaufszeit von nur 3.297 Jahren mit dem 60 Zoll-Reflektor des Mt. Wilson Observatoriums als Objekt der Grösse 21.0^m auf photographischem Wege wieder aufzufinden. Es handelt sich dabei um die 43. beobachtete Rückkehr dieses Kometen! Sein Perihel wird er am 15. März 1951 in 0.338 AE Abstand von der Sonne durchlaufen. Auf Grund der Elemente von R. Luss haben R. Lelliott und C. A. Parker folgende Ephemeride errechnet:

	α 1951.0	δ 1951.0	Entfernung von der		Grösse
			Erde	Sonne	
1951 Feb. 3.	23h39m.4	+ 6° 44'	1.373 AE	0.974 AE	ca. 12m.0
Feb. 13.	23h56m.3	+ 8° 01'	1.260 AE	0.802 AE	
Feb. 23.	0h14m.3	+ 9° 04'	1.103 AE	0.620 AE	8m.4
Mrz 5.	0h27m.8	+ 8° 31'	0.894 AE	0.442 AE	
Mrz 15.	0h12m.3	+ 1° 30'	0.683 AE	0.339 AE	
Mrz 25.	23h21m.4	—11° 01'	0.678 AE	0.418 AE	
Apr. 4.	22h56m.0	—16° 31'	0.806 AE	0.591 AE	
Apr. 14.	22h51m.3	—17° 57'	0.922 AE	0.774 AE	9m.7
Apr. 24.	22h53m.3	—18° 11'	1.005 AE	0.948 AE	

(Circ. IAU 1294, Nachr. Bl. Astr. Zentralstelle Nr. 9/11, 1950.)

R. A. Naef.