

Zeitschrift: Orion : Zeitschrift der Schweizerischen Astronomischen Gesellschaft
Herausgeber: Schweizerische Astronomische Gesellschaft
Band: 31 (1973)
Heft: 137

Rubrik: Komet Kohoutek (1973 f)

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: 23.02.2026

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

Ein grosser Komet in Sicht

Am 7. März 1973 entdeckte der tschechische Astronom KOHOUTEK auf einer seiner Aufnahmen mit dem grossen SCHMIDT-Spiegel der Hamburger Sternwarte in Bergedorf ein diffuses Lichtfleckchen, das sich als noch ferner Komet erkennen liess und als *Komet KOHOUTEK* (1973 f) bezeichnet wurde. Die Bearbeitung dieser Beobachtungen ergab Erstaunliches: Dieser Komet wurde bereits in einer Entfernung von rund 600 Millionen Kilometer, also etwa in der Entfernung der Jupiter-Bahn entdeckt und die Berechnung seiner Ephemeride ergab eine Minimaldistanz von 0.1424 AE von der Sonne am 28. 12. 1973 bei einem Abstand von 1.1219 AE von der Erde, der anfangs Januar 1974 noch weiter absinken wird. Unser ehemaliger ORION-Redaktor und SAG-Ehrenmitglied Dr. N. HASLER-GLOOR hat auf Grund der verbesserten parabolischen Bahnelemente, wie sie im IAU-Zirkular No. 2541 mitgeteilt wurden, eine ET-Ephemeride für die Zeit vom 25. Oktober 1973 bis zum 2. Januar 1974 gerechnet, die in der nachstehenden Tabelle wiedergegeben ist, und der alle für eine Beobachtung wichtigen Daten entnommen werden können. Demgemäss wird der Komet KO-

HOUTEK (1973 f) vor und nach Durchlaufen seines Perihels sichtbar sein, und seine Sichtbarkeit wird vermutlich bis im Februar 1974 bei zunehmender Elongation von der Sonne und abnehmender Distanz von der Erde andauern. Über die mutmassliche Helligkeit dieses Himmelsobjekts lassen sich allerdings keine präzisen Angaben machen, da die Erscheinung in hohem Masse von der Gas- und Staubentwicklung in Sonnennähe abhängt. Immerhin verspricht dieser neue Komet auf Grund allgemeiner Erfahrungen ein glänzendes Objekt zu werden, sozusagen ein Komet erster Klasse, vergleichbar mit den berühmten Kometen der Jahrhundertwende oder dem HALLEYschen Kometen, wie ihn die Älteren unter uns 1910 am Abendhimmel gesehen haben. Für Astroamateure wird die Beobachtung und photographische Verfolgung des Kometen KOHOUTEK etwa ab Ende Oktober 1973 interessant sein; ebenso oder noch mehr sogar nach Durchlaufen des Perihels bis in den Februar 1974 hinein. Die ORION-Redaktion bittet die aktiven Astro-Amateure schon heute um Beobachtungsbeschreibungen und Bilder, wenn möglich auch um Spektralaufnahmen, die sie prompt veröffentlichen wird.

E. WIEDEMANN

Komet KOHOUTEK (1973 f)

1973/74 ET	α 1950.0	δ 1950.0	Distanz in AE von der		m_1	m_2	Elong. von der Sonne
			Erde	Sonne			
Okt. 25	11 ^h 16 ^m 473	- 5°55'47	2.2744	1.6387	7.50	11.93	39.77°
Nov. 4	11 ^h 42 ^m 213	- 8°49'26	2.0181	1.4522	6.46	11.14	42.58°
14	12 ^h 14 ^m 238	-12°18'03	1.7640	1.2543	5.21	10.32	43.85°
24	12 ^h 56 ^m 466	-16°28'06	1.5231	1.0418	3.68	9.09	42.73°
Dez. 4	13 ^h 55 ^m 663	-21°10'26	1.3142	0.8091	1.71	7.67	37.91°
14	15 ^h 21 ^m 848	-25°14'68	1.1713	0.5463	-1.09	5.72	28.08°
24	17 ^h 24 ^m 598	-25°09'73	1.1383	0.2394	-6.53	2.07	9.90°
25.0	17 ^h 39 ^m 572	-24°41'05	1.1398	0.2085	-7.43	1.47	7.48°
25.75	17 ^h 51 ^m 287	-24°14'64	1.1400	0.1868	-8.14	1.00	5.53°
26.0	17 ^h 55 ^m 290	-24°04'85	1.1397	0.1801	-8.38	0.84	4.85°
26.25	17 ^h 59 ^m 342	-23°54'56	1.1392	0.1737	-8.62	0.68	4.17°
26.75	18 ^h 07 ^m 588	-23°32'50	1.1374	0.1622	-9.07	0.38	2.76°
27.0	18 ^h 11 ^m 775	-23°20'75	1.1361	0.1572	-9.28	0.24	2.17°
27.25	18 ^h 15 ^m 927	-23°08'58	1.1342	0.1528	-9.46	0.11	1.37°
27.75	18 ^h 24 ^m 519	-22°42'98	1.1291	0.1461	-9.76	-0.09	0.62°
28.0	18 ^h 28 ^m 796	-22°29'70	1.1258	0.1440	-9.87	-0.16	1.17°
28.25	18 ^h 33 ^m 066	-22°16'18	1.1219	0.1427	-9.93	-0.20	1.88°
28.75	18 ^h 41 ^m 534	-21°48'70	1.1125	0.1429	-9.94	-0.22	3.35°
29.0	18 ^h 45 ^m 706	-21°34'89	1.1071	0.1444	-9.89	-0.20	4.09°
29.25	18 ^h 49 ^m 820	-21°21'12	1.1011	0.1467	-9.80	-0.13	4.81°
29.75	18 ^h 57 ^m 847	-20°53'89	1.0881	0.1536	-9.52	0.05	6.23°
30.0	19 ^h 01 ^m 751	-20°40'51	1.0811	0.1582	-9.34	0.16	6.91°
30.25	19 ^h 05 ^m 579	-20°27'31	1.0740	0.1632	-9.15	0.28	7.58°
30.75	19 ^h 13 ^m 014	-20°01'46	1.0591	0.1750	-8.73	0.55	8.86°
31.0	19 ^h 16 ^m 626	-19°48'82	1.0516	0.1814	-8.51	0.70	9.48°
31.25	19 ^h 20 ^m 174	-19°36'34	1.0440	0.1882	-8.29	0.84	10.06°
Jan. 1	19 ^h 30 ^m 475	-18°59'78	1.0214	0.2100	-7.62	1.27	11.83°
2	19 ^h 43 ^m 573	-18°12'44	0.9922	0.2410	-6.79	1.80	14.01°

1973/74 ET	Komet α 1950.0	Komet δ 1950.0	Sonne α 1950.0	Sonne δ 1950.0	Differenz Komet-Sonne	
					α	δ
Dez. 24	17 ^h 24 ^m 598	-25°09'73	18 ^h 07 ^m 402	-23°25'92	-42 ^m 804	-1°43'81
25	17 ^h 39 ^m 572	-24°41'05	18 ^h 11 ^m 845	-23°24'89	-32 ^m 273	-1°16'16
25.75	17 ^h 51 ^m 287	-24°14'64	18 ^h 15 ^m 175	-23°23'82	-23 ^m 888	- 50'82
26.0	17 ^h 55 ^m 290	-24°04'85	18 ^h 16 ^m 286	-23°23'40	-20 ^m 996	- 41'45
26.25	17 ^h 59 ^m 342	-23°54'56	18 ^h 17 ^m 396	-23°22'95	-18 ^m 054	- 31'61
26.75	18 ^h 07 ^m 588	-23°32'50	18 ^h 19 ^m 608	-23°21'97	-12 ^m 020	- 10'53
27.0	18 ^h 11 ^m 775	-23°20'75	18 ^h 20 ^m 725	-23°21'43	- 8 ^m 950	+ 0'68
27.25	18 ^h 15 ^m 927	-23°08'58	18 ^h 21 ^m 834	-23°20'87	- 5 ^m 907	+ 12'29
27.75	18 ^h 24 ^m 519	-22°42'98	18 ^h 24 ^m 053	-23°19'65	+ 0 ^m 466	+ 36'67
28.0	18 ^h 28 ^m 796	-22°29'70	18 ^h 25 ^m 162	-23°19'00	+ 3 ^m 634	+ 49'30
28.25	18 ^h 33 ^m 066	-22°16'18	18 ^h 26 ^m 271	-23°18'32	+ 6 ^m 795	+1°02'14
28.75	18 ^h 41 ^m 534	-21°48'70	18 ^h 28 ^m 488	-23°16'87	+13 ^m 046	+1°28'17
29.0	18 ^h 45 ^m 706	-21°34'89	18 ^h 29 ^m 596	-23°16'10	+16 ^m 110	+1°41'21
29.25	18 ^h 49 ^m 820	-21°21'12	18 ^h 30 ^m 704	-23°15'30	+19 ^m 116	+1°54'18
29.75	18 ^h 57 ^m 847	-20°53'89	18 ^h 32 ^m 920	-23°13'62	+24 ^m 927	+2°19'73
30.0	19 ^h 01 ^m 751	-20°40'51	18 ^h 34 ^m 027	-23°12'73	+28 ^m 831	+2°32'22
30.25	19 ^h 05 ^m 579	-20°27'31	18 ^h 35 ^m 134	-23°11'82	+30 ^m 445	+2°44'51
30.75	19 ^h 13 ^m 014	-20°01'46	18 ^h 37 ^m 348	-23°09'90	+35 ^m 666	+3°08'44
31.0	19 ^h 16 ^m 626	-19°48'82	18 ^h 38 ^m 454	-23°08'90	+38 ^m 172	+3°20'08
31.25	19 ^h 20 ^m 174	-19°36'34	18 ^h 39 ^m 560	-23°07'87	+40 ^m 614	+3°31'53
Jan. 1	19 ^h 30 ^m 475	-18°59'78	18 ^h 42 ^m 876	-23°04'61	+47 ^m 599	+4°04'83
2	19 ^h 43 ^m 573	-18°12'44	18 ^h 47 ^m 293	-22°59'85	+56 ^m 280	+4°47'41

Komet Tuttle-Giacobini-Kresak (1973 b)

Ein Bericht von F. SEILER, private Sternwarte Reintal



Komet 1973 b am 27. 5. 1973, Helligkeit ca. 4^m, hellster Stern der Aufnahme: ϵ Leonis, 3.^m12. Aufnahmedaten: MAKSUTOV-Kamera 150/200/350, Kodak Separation 1-Film, Exposition: 15 Minuten, Luft: 1-2.

Dieser periodische Komet, zuerst von TUTTLE am 2. Mai 1858 entdeckt und als 1858 III bezeichnet, ist bisher nie heller als 10^m beobachtet worden, weshalb er trotz seiner kurzen Periode von 5.56 a wiederholt als verloren galt und nur viermal wiederentdeckt wurde:

1. durch GIACOBINI am 1. Juni 1907 (1907 III), Helligkeit 13^m,
2. durch KRESAK am 24. April 1951 (1951 IV), Helligkeit 10.5^m,
3. im Jahr 1962 (1962 V), nähere Daten dem Verfasser unbekannt,