Zeitschrift: Orion : Zeitschrift der Schweizerischen Astronomischen Gesellschaft

Herausgeber: Schweizerische Astronomische Gesellschaft

Band: 54 (1996)

Heft: 273

Rubrik: Neuer Komet C/1996 B2 Hyakutake = Nouvelle comète C/1996 B2 Hyakutake

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: 02.12.2025

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

Die Bilder wurden mit dem PC1 CCD-Chip der WFPC2-Kamera gewonnen. Die Aufnahmezeiten betragen für die Aufnahme oben links 60 Sekunden, oben rechts 300 Sekunden und für die zwei unteren Aufnahmen je 600 Sekunden. Jedes Bild hat eine Kantenlänge von 36,4 Bogensekunden, was beim Kometen einer Länge von 177'000 km entspricht. Norden ist von oben 130,7 Grad im Uhrzeigersinn, Osten ist 90 Grad von der Nordrichtung im Gegenuhrzeigersinn.

Quellenangaben

RICHARD M. WEST, *ESO, Comet Hale-Bopp*, Status December 22, 1995 (Hale Bopp home page WWW).
MARK KIDGER, *Latest Hale Bopp-News from Teide Observatory*, December 1995 (Hale Bopp home page WWW).
Bild 1: Hubble Space Telescop, Observer: Hal Weaver.
Bild 2: G. KLAUS, Grenchen, Bahn von Hale-Bopp.

HUGO JOST-HEDIGER
Lingeriz 89, CH-2540 Grenchen

Neuer Komet C/1996 B2 Hyakutake

U. HUGENTOBLER

Am 30. Januar entdeckte der japanische Amateurastronom Yuji Hyakutake mit seinem 25x150 Feldstecher im Schwanzende des Sternbildes Hydra einen Kometen 11-ter Grösse (IAUC 6299). Sind die vorläufigen Bahnprognosen (bei Redaktionsschluss des ORION) korrekt, so könnte der Komet Ende März und im April in zweierlei Hinsicht ein spektakuläres Ereignis werden: Zuerst läuft er am 26. März in nur 0.10 AE an der Erde vorbei und bewegt sich dann mit bis 0.7 Grad pro Stunde vom Äquator zum Himmelspol. Am 1. Mai erreicht er dann das Perihel in nur 0.23 AE Abstand zur Sonne. Die Helligkeit könnte erste Grösse erreichen, die Prognose ist allerdings sehr unsicher, wie bei Kometen üblich. Gemäss BRIAN MARSDEN vom Minor Planet Center, Smithsonian Astrophysical Observatory in Cambridge, MA, ist auch die Unsicherheit in der Position im Moment noch gross und beträgt Ende März rund ein Grad.

Periheldistanz	φ	=	0.2301957 AE
Neigung	i	=	124.88607°
Knotenlänge	Ω	=	188.06079°
Periheldistanz	ω	=	130.17807°
Periheldurchgangszeit	T	=	1996 Mai 1.41087 UT

▲

Tabelle 1: Parabolische Elemente gemäss Minor Planet Center (MPEC C06). Die Elemente beruhen auf Beobachtungen zwischen dem 31. Januar und dem 10. Februar 1996. Das Referenzsystem ist J2000.

Table 1: Eléments paraboliques d'après le Minor Planet Center (MPEC C06). Les éléments sont basés sur des observations faites entre le 31 janvier et le 10 février 1996. J2000 est le système de référence.

▶

Tabelle 2: Ephemeriden um 0 UT gemäss Minor Planet Center (MPEC C06), beruhend auf den Elementen aus Tabelle 1. Angegeben sind neben Rektaszension und Deklination die Distanz des Kometen zur Erde und zur Sonne in AU, die Elongation (Winkeldistanz Komet – Sonne), Phase (Winkel Erde – Komet – Sonne) und die geschätzte Helligkeit. Die Unsicherheit der Ephemeriden bei der kleinsten Annäherung an die Erde Ende März beträgt rund ein Grad.

Table 2: Les éphémerides à 0 UT d'après le Minor Planet Center (MPEC C06). Elles sont basées sur les éléments de la table 1. La table indique l'ascension droite, la déclinaison, la distance de la comète de la terre et du soleil (en ua), l'élongation (distance angulaire comète – soleil), la phase (angle terre – comète – soleil) et la luminosité estimée. L'incertitude des éphémerides va jusqu'à environ un degré lors du passage de la comète près de la terre fin mars.

Nouvelle comète C/1996 B2 Hyakutake

L'astronome amateur Yuji Hyakutake a découvert le 30 janvier avec ses jumelles de 25x150 une nouvelle comète de la magnitude 11 dans la queue de l'Hydre (IAUC 6299). Si les prévisions provisoires (le jour du dernier délai pour l'envoi des articles pour ORION) sont correctes nous pouvons nous attendre à un événement à deux points de vue spectaculaire fin mars et en avril: D'abord la comète s'approche le 26 mars à seulement 0.10 UA de la terre et se déplace de jusqu'à 0.7 degrés par heure de l'équateur vers le pôle céleste. Ensuite le 1er mai elle passe par son périgée à une distance de seulement 0.23 UA du soleil. Sa luminosité pourrait atteindre la première magnitude, mais les prévisions sont très incertaines – comme d'habitude pour les comètes. D'après BRIAN MARSDEN du Minor Planet Center (Smithsonian Astrophysical Observatory, Cambridge, MA) l'incertitude de la position est en ce moment également assez grande et atteindra environ un degré fin mars.

0 UT	R.A.	(2000)	Decl.	d(Erde)	d(Sonne)	Elong.	Phase	mag
22.3	14	50.37	+11 26.3	0.153	1.114	137.5	37.2	1.9
24.3	14	43.54	+34 26.0	0.113	1.073	129.8	45.6	1.1
26.3	14	14.64	+69 19.3	0.104	1.031	105.9	68.6	0.7
28.3	4	22.2	+80 19.6	0.133	0.988	82.0	90.4	1.1
30.3	3	24.62	+64 29.4	0.182	0.945	67.8	102.0	1.6
1.4	3	14.95	+55 33.4	0.239	0.901	59.3	107.5	1.9
3.4	3	10.70	+50 05.1	0.299	0.857	53.6	110.1	2.2
5.4	3	08.02	+46 24.4	0.362	0.811	49.1	111.2	2.4
7.4	3	05.92	+43 44.3	0.425	0.765	45.4	111.3	2.5
9.4	3	04.03	+41 40.5	0.489	0.718	42.1	110.7	2.5
11.4	3	02.15	+39 59.2	0.553	0.671	39.1	109.6	2.5
13.4	3	00.17	+38 31.8	0.618	0.622	36.2	108.0	2.4
15.4	2	58.01	+37 12.6	0.683	0.573	33.3	105.8	2.3
17.4	2	55.60	+35 57.1	0.749	0.522	30.5	102.9	2.1
19.4	2	52.88	+34 41.4	0.814	0.472	27.6	99.2	1.8
21.4	2	49.77	+33 21.8	0.881	0.421	24.7	94.4	1.5
23.4	2	46.24	+31 54.0	0.947	0.371	21.6	88.1	1.1
25.4	2	42.22	+30 12.9	1.013	0.323	18.4	79.7	0.6
27.4	2	37.76	+28 12.0	1.076	0.280	15.0	68.2	0.1

URS HUGENTOBLER
Astron. Inst. Univ. Bern, Sidlerstr. 5, CH-3012 Bern