

Zeitschrift: Orion : Zeitschrift der Schweizerischen Astronomischen Gesellschaft
Herausgeber: Schweizerische Astronomische Gesellschaft
Band: 41 (1983)
Heft: 197

Artikel: Ein Komet in grosser Nähe der Erde : Komet IRAS-Araki-Alcock, 1983d
Autor: Laager, E.
DOI: <https://doi.org/10.5169/seals-899240>

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: 05.04.2026

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

Ein Komet in grosser Nähe der Erde: Komet IRAS - Araki -Alcock, 1983d

E. LAAGER

Nach einer Pause von dreiviertel Jahren ohne aufregende Neuigkeiten erreichte uns am 6. Mai das ORION-Zirkular Nr. 271 mit der Ankündigung eines neu entdeckten Kometen von 7. Grösse¹⁾. Vorerst war noch keine Bahn bekannt, und erst das nächste, bereits fünf Tage später erschienene Zirkular brachte die grosse Überraschung: Auf Grund genügend präziser Beobachtungen war nun die Bahn berechnet worden und man wusste jetzt, dass der Komet 1983d am 11. Mai um 12h03m WZ bis auf 0,031 Astronomische Einheiten an die Erde herankommen werde, dass er demzufolge am Himmel sehr rasch vorbeiziehen werde, dass er aber immerhin während zwei bis drei mondscheinlosen Nächten von blossen Auge sichtbar sein werde. Die Schweizerische Politische Korrespondenz wurde vom Astronomischen Institut Bern (Prof. P. WILD) am 9. Mai über das bevorstehende seltene Ereignis am Himmel orientiert – aber offenbar war den Redaktoren die Sache zu wenig sensationell, denn es erschienen dazu kaum Meldungen in den Tageszeitungen.

Wer das Glück hatte, trotzdem rechtzeitig informiert zu sein – mir blieb zum Beobachten die Nacht vom 11./12. Mai – konnte nach langem wieder einmal einen schönen Kometen, allerdings ohne Schweif, problemlos sehen. Entfernte man sich etwas von störenden Strassenlampen, fand man nach dem vollständigen Einnachten ohne Mühe ein nebliges Flecklein von 2. Grösse, sofern man seine Position nur einigermaßen kannte. Im Feldstecher (10 × 50) zeigte sich die Koma leicht asymmetrisch, der erkennbare Durchmesser war gut 1 Grad. Wegen der raschen Eigenbewegung liess sich die «Wanderung durch die Fixsterne» bereits während recht kurzer Beobachtungszeit mit dem Feldstecher verfolgen, währenddem bei «normalen» Kometen von einem Abend zum nächsten in der Regel kaum eine Positionsänderung auffällt.

Was war nun das Besondere an diesem Kometen?

Es begann schon mit seiner Entdeckung. Der im Namen zuerst genannte Beobachter «IRAS» ist nämlich – der «Infrared Astronomical Satellite», ein am 25. Januar 1983 gestarteter Beobachtungssatellit, mit welchem u. a. spektroskopische Untersuchungen von Kleinplaneten im Infrarotbereich durchgeführt werden. Dieser Satellit fand am 25. April ein rasch bewegtes Objekt, von dem man zuerst annahm, es sei ein neuer Kleinplanet. Die englischen Benutzer des IRAS leiteten diese Beobachtung leider nicht an die von BRIAN G. MARSDEN geführte Nachrichtenzentrale in Cambridge USA (am Smithsonian Astrophysical Observatory) weiter. Dort kam nur eine verstümmelte Nachricht ohne Positionsangaben aus Schweden an.

Erst am 3. Mai wurde der Komet dann auch vom Erdboden aus entdeckt. Unabhängig voneinander fanden ihn an diesem Tag der Japaner GENICHI ARAKI und der Engländer GEORGE E. D. ALCOCK in Peterborough. Vom 4. und 5. Mai trafen 12 weitere Beobachtungsmeldungen in Cambridge ein, wo man jetzt wusste, dass die Beobachtung des IRAS-Satelliten (Ob-

jekt bei Rektaszension 19h06m und Deklination +48° 39' am 25. April 1983 um 20½ Uhr Weltzeit) sich ebenfalls auf den neuen Kometen bezog.

Die Bahnberechnung ergab nun eine grosse Überraschung: Seit mindestens 200 Jahren war nie mehr ein Komet derart nahe an der Erde vorbeigezogen! Wie ist eine so nahe Begegnung möglich?

Einmal müssen sich die Bahnen der Erde und des Kometen irgendwo «fast treffen» und zudem müssen die beiden Himmelskörper «praktisch gleichzeitig bei dieser Kreuzung vorbeikommen». Beides traf nun eben zu. Unsere Figuren sollen

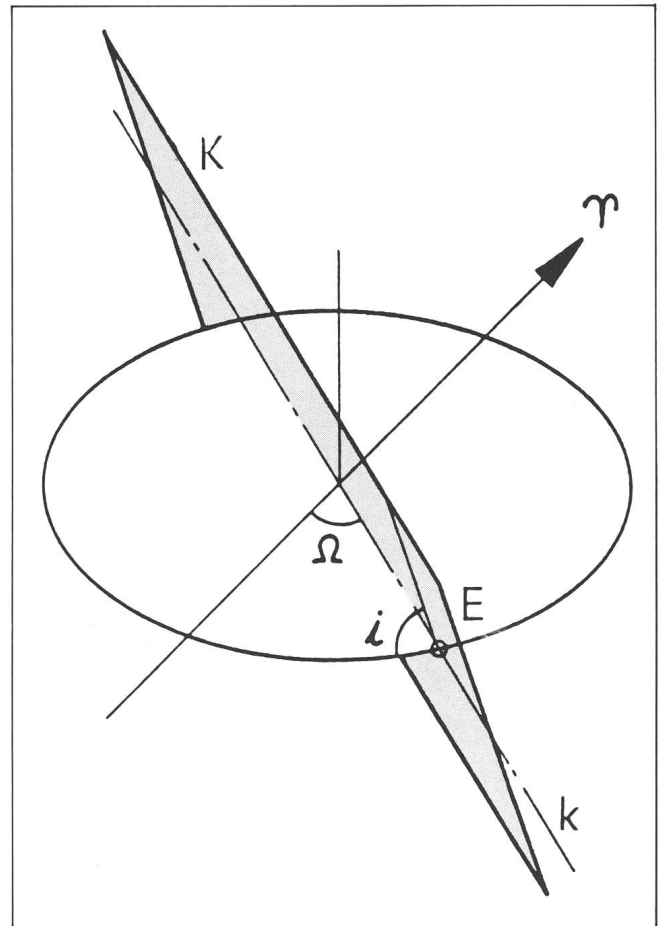


Abb. 1: Die Figur zeigt die Lage der Bahnebene (K) von Komet 1983d in Bezug auf die Ekliptik. Der Pfeil weist zum Frühlingspunkt. Der Winkel Ω zwischen dieser Richtung und der Knotenlinie (k) heisst «Knotenlänge», er misst hier 48,8°. Die Bahnneigung gegen die Ekliptik (i) ist 73,4°. Der aufsteigende Knoten liegt in der Figur hinten.

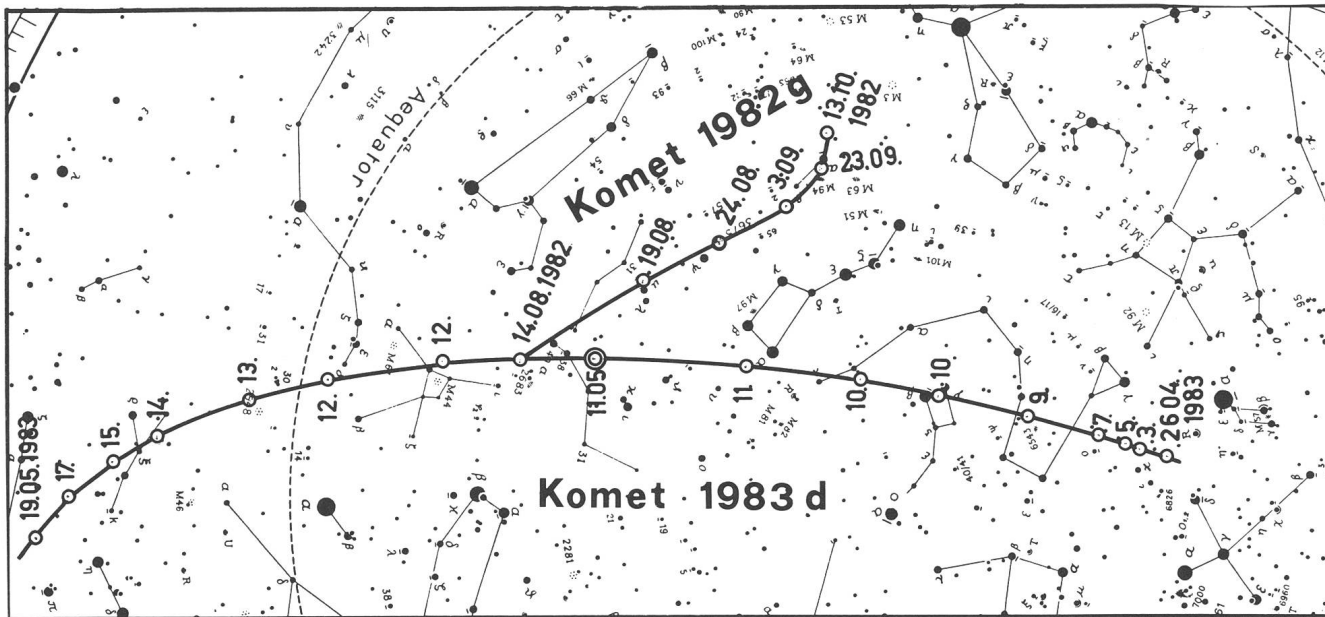


Abb. 3: In die grosse SIRIUS-Sternkarte 1950.0 wurden die Bahnen des sehr schnell vorbeiziehenden Kometen 1983d und zum Vergleich diejenige eines «durchschnittlichen» Kometen (1982g) eingezeichnet.

Die Unterlagen für die Abbildungen 2 und 3 lieferte mir Herr Dr. H. BEUCHAT, Bern, der auf Grund der bekannten Elemente³⁾ die Bahn des Kometen in verdankenswerter Weise rechnete, wobei er auch den Einfluss der Erde mitberücksichtigte. – Der Output dieser Computerrechnungen waren:
 1. Ephemeriden (Deklination und Rektaszension).
 2. Koordinatenwerte (x,y,z) für Erde und Komet⁴⁾. Mit Hilfe dieser Angaben konnte eine räumliche Darstellung (Abb. 2) gezeichnet werden.
 Der Schluss dieses Beitrags bringt für Interessierte einige Zahlentabellen.

Komet Sugano - Saigusa - Fujikawa, 1983e
 Zufälligerweise kam im gleichen Halbjahr ein zweiter Komet ebenfalls bis auf 0,06 AE an die Erde heran, dies am 12. Juni, wo er um 0 Uhr Weltzeit bei Rektaszension 20 h 21 m und Deklination + 10° 04' am Himmel stand. Er erreichte aber nur eine Helligkeit von etwa 10. Grösse – anfangs Juni war etwa 5. Grösse für das Maximum vorausgesagt worden! – und blieb so eine kaum weiter beachtete Erscheinung. Seine Bahndaten findet man ebenfalls in der nachstehenden Tabelle.

Tabelle 2: Ephemeriden für den Kometen 1983d (1950.0)

Datum	Weltzeit	Rektaszension	Deklination
3. Mai	00 h	18 h 57 m	+ 52° 9'
5. Mai	00 h	18 h 50 m	+ 54° 23'
7. Mai	00 h	18 h 33 m	+ 58° 23'
9. Mai	00 h	17 h 34 m	+ 67° 4'
10. Mai	00 h	15 h 15 m	+ 73° 43'
10. Mai	12 h	12 h 35 m	+ 72° 16'
11. Mai	00 h	10 h 26 m	+ 60° 45'
11. Mai	12 h	9 h 21 m	+ 41° 3'
12. Mai	00 h	8 h 47 m	+ 20° 10'
12. Mai	12 h	8 h 28 m	+ 3° 52'
13. Mai	00 h	8 h 15 m	– 7° 15'
14. Mai	00 h	8 h 00 m	– 19° 54'
15. Mai	00 h	7 h 51 m	– 26° 27'

Bemerkung: Die ausgewählte Zeiten entsprechen den in der Sternkarte (Abb. 3) eingetragenen Punkten.

Tabelle 1: Bahnelemente der beiden Kometen³⁾

Elemente (Äquinoktium 1950.0)	Komet 1983d	Komet 1983e
T = Zeitpunkt des Periheldurchgangs	1983, V, 21.1891	1983, V, 1.268
e = numerische Exzentrizität	1,0	1,0 (angenommen)
q = Periheldistanz	0,991373 AE	0,46965 AE
Ω = Länge des aufsteigenden Knoten in der Ekliptik	48,3993°	82,26°
ω = Abstand des Perihels vom Knoten	192,7860°	82,041°
i = Neigung der Bahn gegen die Ekliptik	73,3733°	96,465°
Epoche	1983, V, 14.0	?

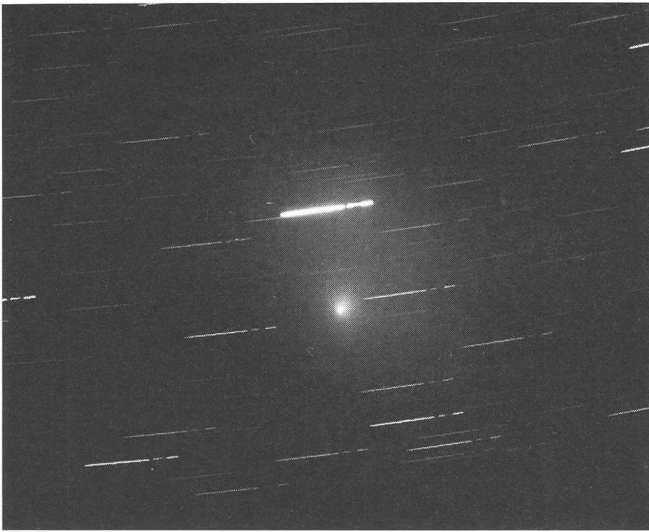


Abb. 4 und 5: Komet 1983d = Komet IRAS-Araki-Alcock. Zimmerwald-Aufnahmen T 6582 und T 6588 von P. WILD mit der Schmidt-Kamera. Film Tri-X-Pan. Norden ist oben.

Abb. 4: 10. Mai 1983, 2.59 h – 3.18 h MEZ mit Unterbrüchen. Der hellste Stern ist β UMi (AR 1950.0 = 14 h 51 m, Dekl. 1950.0 = +74° 22', magn. 2.2).

Abb. 5: 11. Mai 1983, 22.38 h – 22.48 h MEZ. Der helle Stern nördlich des Kometen am oberen Bildrand ist SAO 80519 = GC 12342 (AR 1950.0 = 8h 53 m, Dekl. 1950.0 = +24° 38', magn. 6.7).



Tabelle 3: Rechtwinklige Koordinaten um die Zeit der grössten Annäherung⁴⁾
Die Einheiten sind Zehntausendstel einer Astronomischen Einheit.

Datum 1983	Weltzeit	Gemeinsamer Schwerpunkt des Systems Erde - Mond			Komet 1983d		
		x	y	z	x	y	z
10. Mai	00 h	-6713	-6920	-3000	-6804	-7023	-2527
	12 h	-6650	-6972	-3023	-6771	-6991	-2639
11. Mai	00 h	-6586	-7024	-3046	-6737	-6958	-2751
	06 h	-6554	-7050	-3057	-6720	-6941	-2807
	12 h	-6522	-7076	-3068	-6703	-6925	-2862
12. Mai	18 h	-6490	-7101	-3079	-6686	-6908	-2918
	00 h	-6457	-7127	-3090	-6669	-6891	-2974
	12 h	-6392	-7177	-3112	-6634	-6856	-3085
13. Mai	00 h	-6327	-7227	-3134	-6598	-6821	-3196

Anmerkungen:

- 1) Adresse zum Bezug des ORION-Zirkulars: KURT MÄRKI, Fabrikstrasse 10, CH-3414 Oberburg. Preis Fr. 10.— für 10 Exemplare.
- 2) Zum Zeitpunkt des Ekliptikdurchgangs des Kometen im absteigenden Knoten betrug
der Abstand Erde - Sonne 1,010 AE
der Abstand Komet - Sonne 1,004 AE
die heliozentrische Länge der Erde 230,3°
die heliozentrische Länge des Kometen 228,4°.
- 3) Gute Darstellung der Bahnelemente findet man in JOACHIM HERRMANN'S «Grossem Lexikon der Astronomie», S. 41, und in der «Cambridge Enzyklopädie der Astronomie», S. 160. Über deren Verwendung finden sich Artikel in ORION Nr. 184 (Juni 1981), S. 100, ORION Nr. 166 (Juni 1978), S. 105, und ORION Nr. 144 (Oktober 1974), S. 190.
- 4) Das Koordinatensystem ist wie folgt festgelegt:
Das Zentrum der Sonne ist der Ursprung (Nullpunkt) des Systems.
Die positive x-Richtung zeigt zum Frühlingspunkt (1950.0).
Die positive z-Richtung zeigt nach Norden.
Die x-y-Ebene ist somit die Äquatorebene.
Dies ist ein heliozentrisches Äquatorsystem.

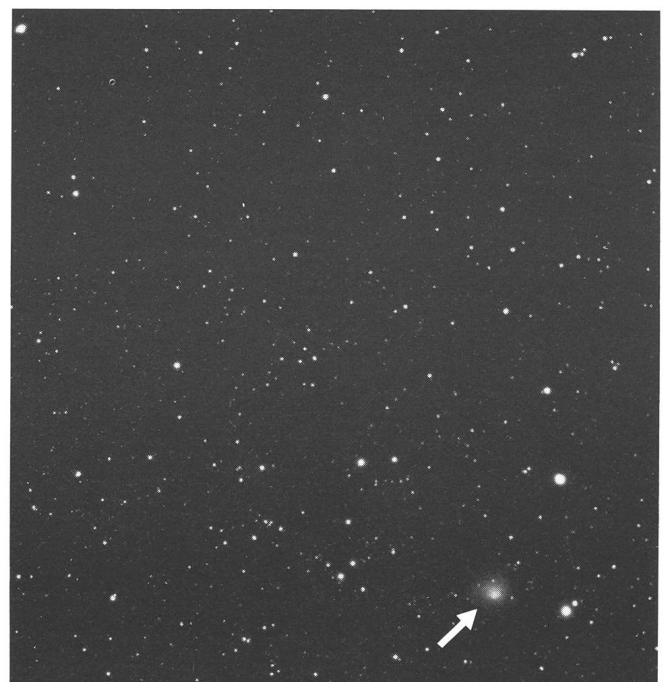
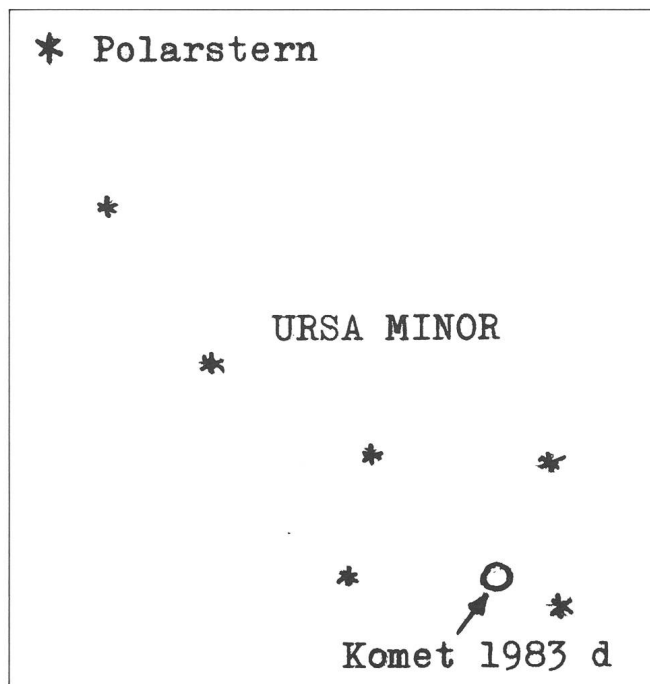
Adresse des Verfassers:

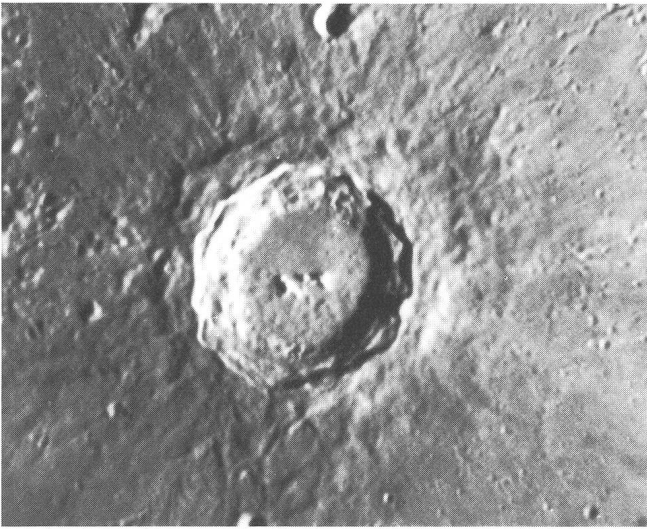
E. Laager, Schlüchtern 9, 3150 Schwarzenburg.

Komet Iras-Araki-Alcock 1983d

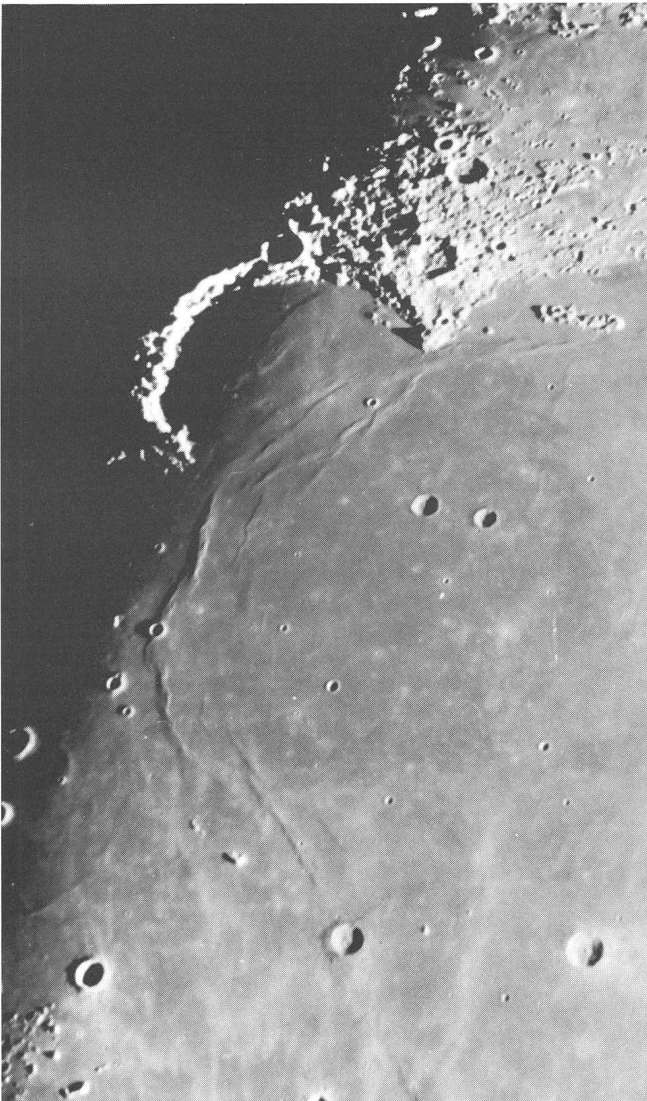
Der Komet raste am 11. Mai in nur 12 Mondbahnraden an der Erde vorbei.

Die Aufnahme entstand am 10. Mai 1983, 00.30 Uhr. Der Komet befindet sich gerade innerhalb des Sternbildes Ursa minor (kl. Bär) nahe γ . Der Polarstern befindet sich am linken oberen Bildrand.
Aufnahmedaten: Fuji-Diafilm 400 ASA, Belichtungszeit 10 Min.
Objektiv 1 : 2.8, f = 50 mm. W. BRÄNDLI, Wald

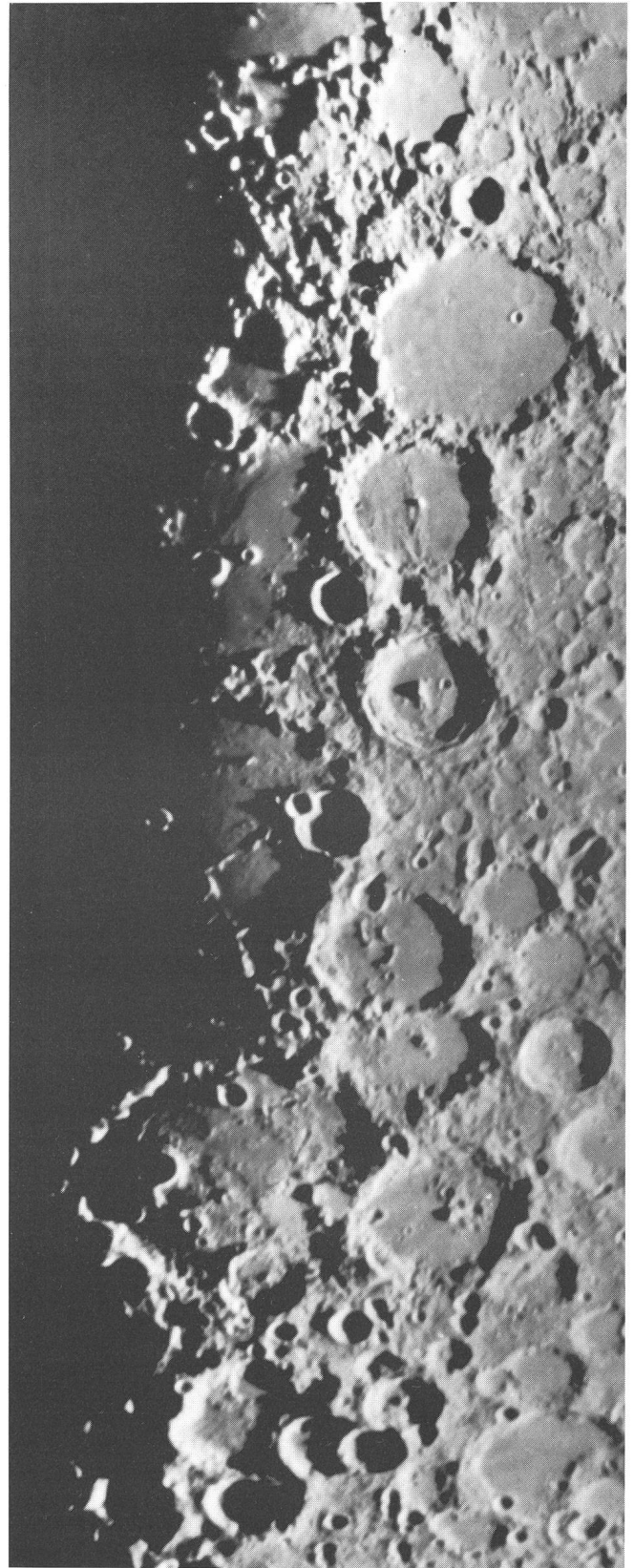




Krater Kopernikus. Aufnahme C14, 5.3.82.



Mare Imbrium mit Sinus Iridum, 6.11.81.



*Krater oben: Ptolemaeus, Alphonsus, Arzachel.
Grosser Krater unten: Deslandres.
Alle Fotos J. DRAGESCO, Cotonou (Benin).*