

Zeitschrift:	Orion : Zeitschrift der Schweizerischen Astronomischen Gesellschaft
Herausgeber:	Schweizerische Astronomische Gesellschaft
Band:	14 (1969)
Heft:	110
Artikel:	Dritter Beobachtungsbericht über den sonderbaren Cepheiden RU Camelopardalis
Autor:	Locher, Kurt
DOI:	https://doi.org/10.5169/seals-899795

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: 22.02.2026

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

MINORU HONDA fügte seiner langen Liste von Entdeckungen schon am 30. August 18.50 WZ den zwölfsten Kometen hinzu, der die Bezeichnung Komet HONDA (1968 e) erhielt. Es war ein unscheinbares Flecklein von 10. Grösse, das praktisch nur von der südlichen Hemisphäre aus beobachtbar war und die maximale Helligkeit 7.5^m erreichte.

Literatur: IAU-Circulars No. 2082-2116 (1968).

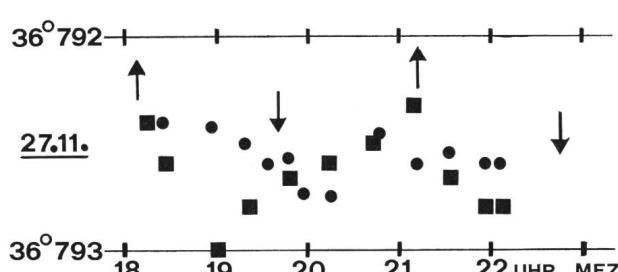
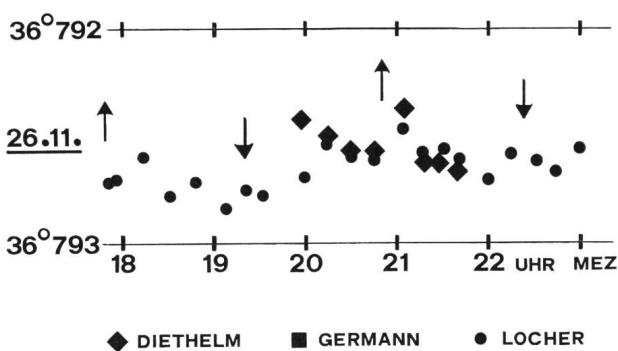
NIKLAUS HASLER-GLOOR

Der Rotationslichtwechsel des Planetoiden Eunomia

von R. DIETHELM, R. GERMANN und K. LOCHER

Nach einer kürzlichen Meldung im Sky and Telescope¹⁾ zeigt der im Spätherbst 1968 in günstiger Erdnähe stehende Planetoid Eunomia mit 0.4^m eine der grössten Lichtwechselamplituden. Bei 0.4^m liegt gemäss unserer Erfahrung mit Bedeckungsveränderlichen die Grenze des visuell mit Sicherheit Erfassbaren. Mit zwei aufeinanderfolgenden Abenden und je zwei voneinander unabhängig schätzenden Beobachtern konnten wir es aber wagen.

EUNOMIA 1968



Die beiden Lichtkurven zeigen das mehr oder weniger positive Resultat. Die acht Pfeile markieren vier Maxima und vier Minima, die mit der angegebenen¹⁾ Doppelperiode von 6^h05^m im Einklang sind. Leider fehlt einer der beiden Vergleichssterne (BD +36° 792 und 793) im Henry Draper Catalogue, so dass wir für ihre Helligkeitsdifferenz nur die unzuverlässige Angabe der Bonner Durchmusterung (0.5^m) haben. 0.8^m dürfte etwa richtig sein; aber auch dar-

nach wäre die Amplitude der Eunomia an beiden Abenden nur etwa 0.25^m gewesen, woraus zu schliessen ist, dass die Drehachse zu dieser Zeit erheblich schief zur Gesichtslinie stand.

Literatur:

1) Sky and Telescope 36 (1968), No. 5, S. 351.

Zur Entdeckung des neuen Kometen Wild (1968 f)

Am 17. Oktober hat Herr PAUL WILD vom Astronomischen Institut der Universität Bern auf der Sternwarte Zimmerwald während einer photographischen Suche nach dem lange nicht mehr beobachteten Planetoiden (1313) Berna in der Konstellation des Perseus einen neuen Kometen 14.-15. Grösse entdeckt, der sich südwestwärts bewegte¹⁾. Nach der Ausmessung der Positionen des Kometen auf den photographischen Platten konnte Herr PAUL WILD die folgenden (parabolischen) Bahnelemente bestimmen: Länge des aufsteigenden Knotens 208°26', Abstand des Perihels vom aufsteigenden Knoten 103°31', Bahnneigung 135°18' (Bewegung rückläufig), Periheldistanz 2.660 AE, Periheldurchgang 1968 April 3.850. – Der Komet wies einen deutlichen Kern auf, wahrscheinlich mit einem kurzen Schweif von etwa 1' Länge²⁾. Wie Herr PAUL WILD ferner mitteilte, bewegte sich der Komet nach einer von ihm rückwärts gerechneten Ephemeride seit November 1967 durch die Jagdhunde, den Grossen Bären, den Drachen, die Giraffe und den Perseus, in sehr günstiger Position. Er war aber wahrscheinlich nie heller als 13.-14. Grösse und blieb 11 Monate lang unentdeckt! Der Komet 1968 f ist bereits der vierte Komet, den Herr PAUL WILD entdeckt hat³⁾.

Literatur:

1) Briefliche Mitteilung des Entdeckers P. WILD an den Verfasser dieses Berichtes.

2) IAU-Circulars No. 2106, 2110, 2111, 2113 (1968).

3) ORION 12 (1967) Nr. 100, S. 64.

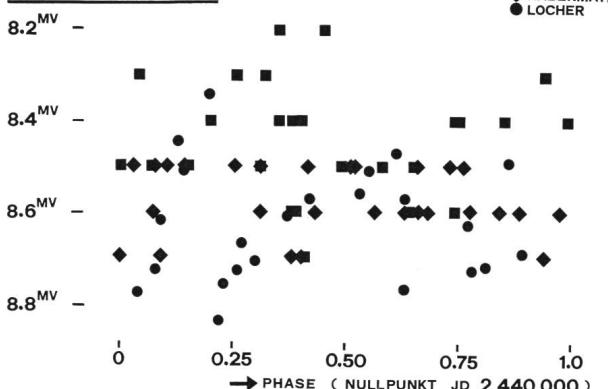
ROB. A. NAEF

Dritter Beobachtungsbericht über den sonderbaren Cepheiden RU Camelopardalis

Nachdem das im letzten Bericht¹⁾ erwähnte Wiederaufleben der Pulsation auch durch andere Beobachtungen²⁾ bestätigt worden ist, zeigt nun die abgebildete graphische Zusammenstellung von 77 Beobachtungen aus allen Monaten des Jahres 1968 wieder ein ähnliches Bild wie 1965 und 1966: Eine Pulsation, zumindest mit der den eingetragenen Phasen zugrundegelegten alten Periode von 22.16 Tagen, kann nicht nachgewiesen werden.

Eine unregelmässige Helligkeitsschwankung war 1968 sicher vorhanden und dürfte etwa dieselbe Variationsbreite wie 1965/66 gehabt haben. Photo-

R U C A M 1968



elektrische Messungen von J. JUNGREUTHMAYER (Rocca Priora, Italien)³⁾ ergaben in 9 Nächten März-Mai Schwankungen mit den Extremen V = 8.54 und V = 8.63 (UBV-System).

Literatur:

- 1) frühere Berichte: ORION 12 (1967) Nr. 99, S. 22,
ORION 12 (1967) Nr. 103, S. 140.
- 2) J. D. FERNIE & V. WATT, Astrophysical Journal 150 (1967), S. L 113.
- 3) private Mitteilung.

KURT LOCHER, Hofweg 8, 8620 Wetzikon

Ergebnisse der Beobachtungen von Bedeckungsveränderlichen

	1	2	3	4	5	6	7
AB And	2 440	142.396	+12151	+0.024	9	RD	b
AB And		147.387	12166	+0.037	11	RD	b
AB And		157.331	12196	+0.025	7	PI	b
AB And		157.335	12196	+0.030	12	RD	b
BX And	2 440	142.469	+ 8921	+0.004	11	RD	b
BX And		180.309	8983	+0.016	8	RD	b
XZ And	2 440	142.357	+ 5348	+0.068	19	KL	b
XZ And		142.359	5348	+0.070	16	HP	b
XZ And		142.360	5348	+0.071	15	RD	b
XZ And		146.432	5351	+0.071	17	HP	b
XZ And		157.288	5359	+0.069	20	KL	b
00 Aql	2 440	134.351	+11657½	-0.034	15	HP	a
00 Aql		137.387	11663½	-0.039	10	KL	a
00 Aql		150.311	11689	-0.039	13	HP	a
00 Aql		167.286	11722½	-0.042	7	KL	a
00 Aql		180.212	11748	-0.038	8	KL	a
00 Aql		185.263	11758	-0.056	8	KL	a
00 Aql		187.292	11762	-0.053	5	KL	a
00 Aql		198.208	11783½	-0.034	8	KL	a
CZ Aqr	2 440	198.246	+10689	-0.001	6	KL	b
SV Cam	2 440	142.274	+10732	-0.007	7	RD	b
MN Cas	2 440	088.467	+ 4094	+0.023	9	RD	b
RZ Cas	2 440	206.221	+19108	-0.017	9	RG	b
TV Cas	2 440	134.393	+11043	+0.005	12	HP	b
U Cep	2 440	141.336	+12937	+0.145	8	RD	b
U Cep		151.311	12941	+0.148	11	KL	b
U Cep		151.312	12941	+0.149	16	HP	b
U Cep		161.281	12945	+0.147	8	KL	b
RW Cet	2 440	142.461	+ 7859	-0.061	5	KL	a
RW Cet		181.483	7899	-0.046	8	KL	a
RW Cet		182.460	7900	-0.044	5	KL	a
RW Cet		187.325	7905	-0.056	5	KL	a
RW Cet		188.319	7906	-0.046	7	KL	a

SS Cet	2 440	137.559	+ 3637	+0.050	8	KL	b
SS Cet		152.449	3642	+0.070	14	KL	b
TT Cet	2 440	152.508	+15653	+0.001	7	KL	b
TT Cet		157.371	15663	+0.004	10	KL	b
TT Cet		181.406	15712½	-0.016	10	KL	b
TT Cet		205.240	15761½	+0.007	7	KL	b
TW Cet	2 440	142.430	+29937½	-0.007	10	KL	b
TW Cet		152.402	29969	-0.015	10	KL	b
TW Cet		181.406	30060½	-0.004	10	KL	b
TW Cet		206.273	30139	-0.010	8	KL	b
TW Cet		206.277	30139	-0.006	8	RG	b
TW Cet		209.286	30148½	-0.006	7	KL	b
TU CMa	2 440	180.642	+11707	+0.043	7	KL	a
V 401 Cyg	2 440	141.397	+ 6455	+0.032	8	RD	b
V 836 Cyg	2 440	142.395	+20806	+0.004	10	RD	b
V 836 Cyg		157.412	20829	-0.008	10	RD	b
V 836 Cyg		180.292	20864	+0.003	7	RD	b
TY Del	2 440	142.429	+10177	-0.007	10	RD	a
AI Dra	2 440	142.342	+12933	+0.016	10	RG	a
RZ Dra	2 440	142.404	+19412	-0.010	10	RD	a
RZ Dra		147.357	19421	-0.015	11	RD	a
RZ Dra		157.291	19439	+0.003	10	RD	a
TW Dra	2 440	153.384	+ 2232	-0.002	21	HP	a
TZ Dra	2 440	142.345	+ 7241	+0.004	12	RD	b
S Equ	2 440	150.249	+ 3774	+0.006	11	HP	a
RU Eri	2 440	188.373	+32431	+0.076	5	KL	a
TZ Eri	2 440	157.408	+ 5407	+0.043	6	KL	a
UX Eri	2 440	142.549	+11331	+0.006	9	KL	b
YY Eri	2 440	137.619	+20395½	+0.002	7	KL	b
YY Eri		152.419	20441½	+0.013	7	KL	b
YY Eri		206.425	20609½	+0.008	6	KL	b
YY Eri		209.325	20618½	+0.014	7	KL	b
RX Her	2 440	142.389	+ 3920	-0.017	8	RG	a
VY Lac	2 440	147.461	+ 5325	+0.065	13	RD	b
ER Ori	2 440	206.339	+12850½	-0.062	11	KL	b
U Peg	2 440	125.297	+18524	-0.028	12	RD	b
U Peg		142.341	18569½	-0.037	10	RD	b
U Peg		147.401	18583	-0.036	10	RD	b
U Peg		157.332	18609½	-0.038	14	RD	b
U Peg		180.218	18670½	-0.013	7	KL	b
U Peg		186.226	18686½	-0.002	5	KL	b
U Peg		206.265	18740	-0.014	7	KL	b
β Per	2 440	153.469	+ 1900	-0.017	22	HP	a
AY Pup	2 440	180.669	+29446½	+0.036	5	KL	a
AY Pup		181.630	29448½	+0.058	5	KL	a
UZ Pup	2 440	181.616	+17800	-0.018	5	KL	a
AN Tau	2 440	147.489	+ 7411	+0.004	7	RD	a
RZ Tau	2 440	147.517	+38769½	+0.014	8	RD	a
BU Vul	2 440	141.382	+11500	+0.037	8	RD	a
BU Vul		149.367	11514	+0.056	12	RG	a
BU Vul		157.329	11528	+0.053	13	RD	a
Z Vul	2 440	146.395	+ 5984	+0.001	20	HP	b
Z Vul		151.306	5986	+0.002	20	HP	b

Die Kolonnen bedeuten: 1 = Name des Sterns; 2 = B = heliozentrisches Julianisches Datum des beobachteten Minimums; 3 = E = Anzahl Einzelperioden seit der Initialepoche; 4 = B - R = Differenz zwischen beobachtetem und berechnetem Datum des Minimums in Tagen; 5 = n = Anzahl Einzelbeobachtungen, die zur Bestimmung der Minimumszeit verwendet wurden; 6 = Beobachter: RD = ROGER DIETHELM, 8400 Winterthur, RG = ROBERT GERMANN, 8636 Wald, PI = PETER ISLER, 8400 Winterthur, KL = KURT LOCHER, 8620 Wetzikon, HP = HERMANN PETER, 8112 Otelfingen; 7 = Berechnungsgrundlage für E und B - R: a = KUKARKIN und PARENAGO 1958, b = KUKARKIN und PARENAGO 1960.

Reduziert von R. DIETHELM und K. LOCHER