Ergebnisse der Beobachtungen von Bedeckungsveränderlichen

Objekttyp: **Group**

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

Band (Jahr): **29 (1971)**

Heft 124

PDF erstellt am: **29.05.2024**

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.

Ein Dienst der *ETH-Bibliothek*
ETH Zürich, Rämistrasse 101, 8092 Zürich, Schweiz, www.library.ethz.ch

http://www.e-periodica.ch

nochmaliger etwa gleich grosser Beobachtungsaufwand in den kommenden paar Jahren.

Angesichts der leichten Auffindbarkeit des Sterns, auch bei Dunst und Vollmond, ist dies eine relativ geringe Anstrengung, die nur etwa ein Hundertstel des bisherigen Aufwandes der BBSAG ausmacht. Wir hoffen daher auf die Mitarbeit neuer Beobachter!

Adresse des Verfassers: KURT LOCHER, Rebrainstrasse, 8624 Grüt-Wetzikon.

Ergebnisse der Beobachtungen von Bedeckungsveränderlichen

1	2	3	4	5	6	7
AB And	2 440 962.344	+14621½	+0.036	13	HP	b
S Ant	2 441 023.359	+ 9074½	+0.023	7	KL	a
OO Aql	2 441 034.661	+13434	—0.047	10	KL	a
OO Aql	048.596	13461½	—0.049	11	KL	a
TT Aur	2 441 041.356	+14856	+0.014	11	KL	a
BF Aur	2 440 962.435	+ 4110	+0.015	21	HP	d
BF Aur	1 027.315	4151	—0.017	9	RD	d
ZZ Boo	2 441 024.356	+ 2034½	—0.007	11	RD	d
AD Boo	2 441 041.378	+14794	+0.039	8	RG	d
AD Boo	041.382	14794	+0.043	11	HP	d
AD Boo	042.409	14795	+0.035	13	HP	d
AD Boo	042.411	14795	+0.038	10	KL	d
AD Boo	048.614	14801	+0.035	8	KL	d
SV Cam	2 440 964.270	+12118	—0.010	13	HP	b
SV Cam	987.399	12157	—0.010	13	HP	b
SV Cam	993.331	12167	—0.009	8	RG	b
SV Cam	1 028.317	12226	—0.015	8	RG	b
WY Cnc	2 440 988.308	+17647	+0.004	13	HP	d
WY Cnc	1 041.384	+17711	0.001	12	HP	d
XZ CMi	2 441 000.288	+20945	+0.033	7	RD	b
XZ CMi	023.431	20985	+0.024	8	RD	b
YY CMi	2 441 023.357	+11883	—0.026	8	RD	d
RZ Cas	2 440 953.240	+19743	—0.030	14	HP	b
RZ Cas	1 027.348	19805	—0.027	13	RM	b
TV Cas	2 440 995.382	+11518	—0.009	10	RD	b
AB Cas	2 441 041.416	+ 5432	+0.013	14	HP	b
U Cep	2 440 991.473	+13278	+0.179	10	KL	b
VW Cep	2 440 992.291	+28127½	—0.055	8	KL	b
VW Cep	994.367	28135	—0.066	10	KL	b
VW Cep	1 003.278	28167	—0.061	10	KL	b
CC Com	2 440 980.740	+ 6557½	+0.048	5	KL	d
CC Com	1 054.336	6891	+0.047	9	KL	d
U CrB	2 441 051.439	+ 7040	—0.042	10	KL	b
W Crv	2 441 003.529	+33864½	—0.001	8	KL	a
W Crv	027.388	33926	—0.009	11	KL	a
W Crv	034.573	33944½	—0.003	7	KL	a
W Crv	042.540	33965	+0.008	7	KL	a
V Crt	2 441 003.501	+19291	+0.038	14	KL	a
YY Eri	2 440 989.266	+23044½	+0.007	11	KL	b
YY Eri	992.328	23054	+0.014	10	KL	b
YY Eri	993.289	23057	+0.011	10	KL	b
YY Eri	994.251	23060	+0.008	13	KL	b
YY Eri	1 012.255	23116	+0.008	7	KL	b
YY Eri	023.352	23150½	+0.014	4	KL	b
YY Eri	024.302	23153½	—0.001	12	KL	b
YY Gem	2 441 024.381	+18170½	+0.012	9	RD	a
AF Gem	2 441 027.355	+16305	—0.007	12	RD	a
SZ Her	2 440 888.360	+ 7213	+0.031	14	HP	a
SZ Her	1 012.670	7365	—0.009	7	KL	a
UX Her	2 441 041.562	+13665	—0.038	7	KL	a
u Her	2 441 023.649	+17159	+0.047	9	KL	d
EU Hya	2 441 003.349	+ 8837	—0.028	10	KL	a
EU Hya	024.370	8864	—0.020	8	RD	a
SW Lac	2 440 959.286	+10559½	—0.014	16	HP	d
SW Lac	962.333	10569	—0.015	18	HP	d
SW Lac	964.256	10575	—0.017	12	HP	d
CM Lac	2 440 958.255	+ 8682	+0.006	13	HP	b
Y Leo	2 441 042.467	+ 4362	+0.057	14	KL	a
UV Leo	2 440 988.389	+13319½	—0.005	10	HP	a
UV Leo	1 012.384	13359½	—0.014	10	KL	a
UV Leo	024.385	13379½	—0.014	9	RD	a
UV Leo	027.388	13384½	—0.011	7	AA	a
UV Leo	027.393	13384½	—0.007	10	RD	a
UV Leo	028.297	13386	—0.003	10	HP	a
UV Leo	039.389	13404½	—0.012	8	KL	a
UV Leo	039.405	13404½	+0.004	14	HP	a
UV Leo	042.383	13409½	—0.019	9	RG	a
UV Leo	042.387	13409½	—0.015	8	KL	a
UV Leo	042.398	13409½	—0.004	13	HP	a
UV Leo	045.388	13414½	—0.014	8	RG	a
UV Leo	051.395	13424½	—0.008	12	KL	a
UV Leo	054.393	13429½	—0.011	10	KL	a
UZ Leo	2 441 024.387	+19993½	—0.088	9	RD	d
RR Lep	2 440 994.300	+11598	+0.004	10	KL	d
AO Mon	2 440 995.360	+ 7566	—0.052	10	RD	d
AO Mon	1 027.375	7583	—0.078	7	KL	d
AO Mon	028.323	7583½	—0.070	5	MB	d
V 508 Oph	2 441 028.645	+36579½	—0.034	9	RD	a
V 508 Oph	043.643	36623	—0.034	9	KL	a
V 1010 Oph	2 441 006.722	+22949	—0.028	6	KL	d
V 1010 Oph	012.662	22958	—0.040	9	KL	d
V 1010 Oph	016.645	22964	—0.026	6	KL	d
ER Ori	2 440 987.284	+14695	—0.089	7	RG	b
ER Ori	987.308	14695	—0.065	12	HP	b
ER Ori	988.352	14697½	—0.080	9	AA	b
ER Ori	991.316	14704½	—0.080	11	AA	b
ER Ori	991.324	14704½	—0.072	7	KL	b
ER Ori	994.280	14711½	—0.079	9	RG	b
ER Ori	994.281	14711½	—0.078	10	KL	b
ER Ori	994.283	14711½	—0.076	11	HP	b
ER Ori	1 012.277	14754	—0.077	7	KL	b
ER Ori	024.334	14782½	—0.087	9	RD	b
ER Ori	024.338	14782½	—0.083	10	AA	b
ER Ori	024.341	14782½	—0.080	11	KL	b
ER Ori	031.328	14799	—0.079	6	RG	b
FT Ori	2 441 027.342	+ 2545	+0.011	12	RD	d
RT Per	2 441 000.274	+19363	—0.046	7	RD	d
β Per	2 441 042.349	+ 2210	—0.012	14	HP	a
β Per	042.359	2210	—0.003	9	KL	a
UZ Pup	2 441 023.364	+18859	—0.020	6	KL	a
UZ Pup	023.366	18859	—0.018	7	RD	a
UZ Pup	027.335	18864	—0.023	6	KL	a
UZ Pup	056.354	18900½	—0.016	6	KL	a
AY Pup	2 441 027.386	+31252	+0.045	12	KL	a
AY Pup	028.326	31254	+0.044	7	KL	a
RZ Pyx	2 441 003.426	+ 6725	+0.202	8	KL	d
RZ Pyx	028.334	6763	+0.171	6	DH	d
RZ Pyx	030.330	6766	+0.198	4	KL	d
TT Pyx	2 441 027.404	+10163	+0.073	8	KL	d
AO Ser	2 441 034.581	+14817	+0.002	10	KL	a
AO Ser	042.503	14826	+0.010	10	KL	a
RZ Tau	2 441 000.290	+40821	+0.038	6	RD	a
RZ Tau	023.372	40876½	+0.050	7	RD	a
RZ Tau	027.305	40886	+0.034	8	RD	a
W UMa	2 440 995.391	+19500	+0.011	9	RD	a
TX UMa	2 440 988.381	+ 586	+0.001	14	HP	d
TX UMa	1 000.619	590	—0.004	17	EM	d
XY UMa	2 441 028.624	+12134	—0.010	8	RD	b

XZ UMa	2 441 027.393	+11979	—0.050	9	RD	d
XZ UMa	028.609	11980	—0.057	7	RD	d
ZZ UMa	2 440 991.460	+ 2192	—0.002	15	HP	d
ZZ UMa	1 000.652	2196	—0.007	15	EM	d
UW Vir	2 441 042.569	+ 8892	+0.173	15	HP	d
AH Vir	2 441 012.698	+16976½	+0.046	8	KL	b
AH Vir	024.317	17005	+0.051	9	KL	b
AH Vir	028.383	17015	+0.042	11	HP	b
AH Vir	039.399	17042	+0.055	8	KL	b
AH Vir	039.406	17042	+0.062	14	HP	b
AH Vir	042.446	17049½	+0.046	10	KL	b
AH Vir	055.495	17081½	+0.054	11	KL	b
AZ Vir	2 441 055.437	+42864½	+0.029	12	KL	d
AZ Vir	056.330	42867½	+0.031	9	KL	d

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 Minimum in Tagen; 5 = n = Anzahl Einzelbeobachtungen, die zur Bestimmung der Minimumszeit verwendet wurden; 6 = Beobachter: AA = ANDRES MEYER, 8700 Küsnacht, zusammen mit ANDREAS NÖTZLI, 8044 Zürich, MB = MARCEL BOURQUIN, 8712 Stäfa, RD = ROGER DIETHELM, 8400 Winterthur, RG = ROBERT GERMANN, 8636 Wald, DH = DANIEL HARTMANN, 8304 Wallisellen, KL = KURT LOCHER, 8624 Grüt-Wetzikon, EM = ERNST MAYER, Barberton, Ohio 44203, USA, RM = ROGER MEIER, 8640 Rapperswil, HP = HERMANN PETER, 8112 Otelfingen; 7 = Berechnungsgrundlage für E und B — R: a, b, d = General Catalogue of Variable Stars 1958, 1960, 1969.

Reduziert von R. DIETHELM und K. LOCHER

Fehlerliste zu den «Voraussagen für Bedeckungsveränderliche 1971» der BBSAG

Herr KURT LOCHER teilt uns zu seinen im ORION 29. Jg. (1971) Nr. 122, S. 21 beschriebenen «Voraussagen der Minima von Bedeckungsveränderlichen 1971» folgende Fehlerliste mit:

1) Systematische Fehler

Stern	betroffene Monate	zur angegebenen Minimuszeit zu addierende Stundenzahl
XZ And	Januar bis März	—24
BF Aur	Januar bis Dezember	+2½
AO Mon	Januar bis Dezember	—2
X Tri	Januar bis März	+ ½

2) Einzelfehler

Es sind folgende Minima zu *streichen:* Jan. 1./2. *20 β* Per. Jan. 1./2. *05½* TX UMa: Febr. 15./16. *22½* TU CMa; Apr. 8./9. *02* BF Aur; Okt. 4./5. *21* ER Ori.

Es sind folgende Minima *einzufügen:* Jan. 1./2. *00 β* Per; Jan. 2./3. *05½* TX UMa; Febr. 10./11. *05* V 456 Cyg; Febr. 15.1/6. *20½* TU CMa; Febr. 20./21. *23½* RZ Cas; Febr. 20./21. *04½* WZ Oph; Febr. 21./22. *04* RZ Cas; Febr. 24./25. *03½* W Crv; März 16./17. *21* UZ Pup; Apr. 8./9. *02* BF Vir; Mai 3./4. *01½* V 1010 Oph; Okt. 4./5. *21½* RZ Cas.

Die Redaktion

Bibliographie

I. ADLER and J. I. TROMBKA, NASA Goddard Space Flight Center: *Geochemical Exploration of the Moon and Planets.* Springer-Verlag, Berlin - Heidelberg - New York, 1970; X + 243 Seiten, 129 Abbildungen; DM 58.–.

Die Erforschung der Himmelskörper, die zu unserm Sonnensystem gehören, mit Hilfe von Raumfahrzeugen, seien es bemannte oder unbemannte, steht heute im Vordergrund des Interesses und neben Global- und Detailaufnahmen und dem Studium ihrer Oberflächenstrukturen kommt der Untersuchung ihrer chemischen Zusammensetzung besondere Bedeutung zu. Es ist darum sehr zu begrüssen, dass das vorliegende Buch ausführlich Auskunft darüber gibt, was bisher auf diesem Gebiet erreicht wurde, welche Instrumente und Methoden man dabei benutzte, welche Instrumente jetzt entwickelt werden, welche Methoden für künftige Raumfahrten in Aussicht genommen sind, und welche Ziele man sich gesteckt hat.

Das Buch gliedert sich in 6 Abschnitte, die im einzelnen etwa folgendes enthalten: In einem einführenden Kapitel wird zunächst die sachliche Begründung für die Rangfolge der geplanten Weltraumunternehmungen auseinandergesetzt, und sodann werden die Resultate der bisherigen unbemannten Flüge zum Mond in den Jahren 1958–1968 eingehend besprochen. Welche Instrumente und Methoden man bisher angewandt hat, besonders Beschuss mit α-Teilchen und Protonen, Spektroskopie der γ-Strahlung, Sammlung und Sortieren von Teilchen durch Magneten, und wie man die Ergebnisse interpretierte, bildet den Inhalt des nächsten Abschnittes. Originell und umfangreich ist das dritte Kapitel. Diverse neue Methoden und Instrumente unter Benutzung von Röntgenstrahlen, von γ-Strahlen, von Infrarot-Strahlung und manch anderem werden hier vorgeschlagen und eingehend erörtert. Man kann bei künftigen Raumflügen viel Erfolg davon erhoffen. Es folgt sodann ein Bericht über die Apollo-Flüge mit ihren bisherigen Ergebnissen, wobei besonders ausführlich die Untersuchungen der Mondgesteine behandelt werden, die von Apollo 11 mitgebracht wurden. Im 5. Kapitel wird auseinandergesetzt, wie man am zweckmässigsten die erhaltenen Beobachtungsdaten bei den verschiedenen recht komplizierten Methoden auswerten kann. Hierüber sind speziell von den Verfassern grundlegende und umfangreiche Laboratoriumsuntersuchungen angestellt worden. Ein letzter Abschnitt befasst sich noch mit den weiteren Forschungszielen nach den Apollo-Unternehmungen, wobei bemannte, wie unbemannte, automatische Raumforschungsfahrten in Betracht gezogen werden.

Es ist ein recht inhaltsreiches Werk, das uns hier dargeboten wird. Viel davon ist von besonderem Wert für den speziellen Fachmann, doch auch andere werden grossen Gewinn vom Studium dieses Buches haben, sie werden einen guten Einblick in den augenblicklichen Stand der Raumforschung bekommen, sie werden auch vieles über die angestrebten Ziele erfahren.

HELMUT MÜLLER

DOMINIC G. B. EDELEN und ALBERT G. WILSON: *Relativity and the Question of Discretization in Astronomy.* Springer Tracts in Natural Philosophy, Vol. 20. Springer-Verlag, Berlin - Heidelberg - New York, 1970; 186 Seiten; geb. DM 38.–.

Die Autoren untersuchen die mögliche Quantisation in allen Grössenordnungen, vom Atom bis zu den grössten Objekten im Kosmos, und untermauern ihre Schlüsse durch Theorie und Beobachtung: Sternmassen; Sternsequenzen; Massen der Galaxien; diskrete Verteilung der Rotverschiebung von Galaxienhaufen, Radioquellen und Quasaren; hierarchische Struktur der Grösse von Materie-Ansammlungen (Sterne, Galaxien, Galaxienhaufen) usw. Zum tieferen Verständnis dieses Werkes sind Kenntnisse auf dem Gebiet der allgemeinen Relativitätstheorie nötig.

FRITZ EGGER

YVES THIRY: *Les Fondements de la Mécanique Céleste.* Collection «Cours et Documents de Mathématique et de Physique». Gordon and Breach Science Publishers Ltd., London, 1970; 214 pages; £ 8.2.6 / US $ 19.50.

Ouvrage pouvant servir de document de travail pour un enseignement d'initiation à la mécanique céleste au troisième cycle de l'enseignement supérieur, ce livre s'adresse essentiellement à