

Nr.	Planet	Position 1925.0	Tägl. Bew.	Gr.	B-R
1933 FS ₁	11 ^h 58 ^m 3 - 2° 48'	-0 ^m 6 + 2'	14 ^m 5	—	
1933 FR ₁	12 0.2 + 2 10	-0.6 + 6	14.8	—	
175 Androm.	12 2.6 + 1 7	-0.6 + 4	13.2	-2 ^m 9 + 17'	
*1933 GD	12 3.4 - 1 55	-0.5 + 4	15	—	
*1933 GE	12 5.2 + 0 30	-0.7 + 3	15	—	
1933 FT ₁	12 5.9 - 2 4	-0.6 + 3	14.4	—	
*1933 GF	12 10.1 - 1 4	-0.6 + 3	14.5	—	
1004 [1923 OS]	nicht gefunden				

1933 April 17 11^h38^m6 m. Z. Kgst.

Platte B 6178. Mitte: 11^h9^m8 + 3° 10'. Beob. R.

1	1145 Robelm.	11 1.7 + 3 24	-0.5 + 1	14.0	—
2	406 Erna	11 8.1 + 1 34	-0.5 + 3	14.8	—
3	1933 FE ₁	11 11.4 + 0 43	-0.4 + 4	15	—
4	1933 FF ₁	11 11.6 + 0 57	-0.4 + 4	15	—
5	*1933 HB	11 14.6 + 1 47	-0.5 + 1	15	—
6	1933 FD ₁	11 15.3 + 1 22	-0.4 + 4	15	—
7	1933 FG	11 16.6 + 5 18	-0.5 + 2	14.8	—

1933 April 20 11^h13^m1 m. Z. Kgst.

Platte B 6180. Mitte: 11^h51^m7 + 3° 58'. Beob. R.

1	492 Gismonda	11 39.9 + 3 48	-0.5 + 3	14.4	—
2	1933 FL ₁ ?	11 46.0 + 2 45	-0.6 + 3	15.0	—
3	1933 FJ ₁ ?	11 47.1 + 4 22	-0.5 + 5	15	—
4	1933 FM ₁	11 48.8 + 0 44	-0.5 + 3	15.0	—
5	1933 GB	11 49.7 + 3 58	-0.6 0	14.8	—
6	767 Bondia	11 51.4 + 4 17	-0.5 + 3	14.7	—
7	1933 GC	11 51.9 + 3 58	-0.8 - 5	14.5	—
8	1933 FR ₁	11 57.3 + 2 38	-0.5 + 5	14.8	—
9	175 Androm.	11 59.4 + 1 25	-0.5 + 3	13.2	—

Heidelberg, Königstuhl-Sternwarte, 1933 Mai.

¹⁾ Eph. in BZ 16.

Nr.	Planet	Position 1925.0	Tägl. Bew.	Gr.	B-R
1933 April 23 10 ^h 15 ^m 7 m. Z. Kgst.					
Platte D 4408. Mitte: 8 ^h 28 ^m 0 + 15° 39'. Beob. M.					
1	1933 BW	8 ^h 27 ^m 9 + 15° 38'	+0 ^m 7 - 3'	16 ^m 5	—

1933 April 24 11^h44^m6 m. Z. Kgst.

Platte B 6182. Mitte: 14^h29^m5 - 13° 45'. Beob. R.

1	*1933 HC	14 17.3 - 15 18	-0.8 + 3	14.5	—
2	*1933 HD	14 22.1 - 16 0	-0.8 + 3	15.0	—
3	1073 Gellivara	14 23.8 - 14 9	-0.8 + 3	15.0	-5 ^m 8 + 30 ¹⁾
4	*1933 HE	14 25.1 - 14 2	-0.8 + 3	14.8	—
5	768 Struv.	14 26.2 - 13 36	-0.8 + 1	14.6	+0.2 - 2
6	419 Aurelia	14 26.4 - 16 12	-0.8 + 7	9.9	+1.7 - 4
7	636 Erika	14 27.9 - 15 10	-0.9 + 2	12.6	-2.8 + 16
8	1079 [1927 AD]	14 34.0 - 16 51	-0.8 + 4	14.5	+2.8 - 12
9	*1933 HF	14 34.3 - 12 23	-0.9 + 3	15.0	—
10	104 Klymene	14 42.2 - 15 36	-0.8 + 3	12.8	0.0 - 1

1933 April 25 9^h14^m5 m. Z. Kgst.

Platte D 4409. Mitte: 11^h50^m6 - 2° 13'. Beob. M.

1	1933 FS ₁	11 51.6 - 2 28	-0.6 + 2	15	—
---	----------------------	----------------	----------	----	---

1933 April 25 10^h57^m5 m. Z. Kgst.

Platte A 8336. Mitte: 13^h59^m8 - 22° 5'. Beob. M.

1	35 Leukoth.	14 11.3 - 23 18	-0.9 + 1	10.7	+8.6 - 58
---	-------------	-----------------	----------	------	-----------

1933 April 25 11^h5^m6 m. Z. Kgst.

Platte B 6184. Mitte: 11^h51^m6 + 2° 42'. Beob. R.

1	1933 GB	11 47.1 + 3 57	-0.5 0	15.0	—
2	767 Bondia	11 49.1 + 4 28	-0.5 + 2	15.0	—
3	109 Felicitas	11 51.4 - 0 13	-0.6 + 2	13.0	—
4	175 Androm.	11 56.7 + 1 36	-0.5 + 2	13.2	—

Platten schlecht, wegen Wolken zu kurz belichtet.

*K. Reinmuth, M. Mündler.

Photometrische Lichtkurve und Systemkonstanten von SV Camelopardalis. Von L. Dunst.

Der Stern (= BD + 82° 174; Carr 898; HD 44982, Sp.: G) wurde von Guthnick in AN 235.83 (1929) als veränderlich angezeigt. In Beob.-Zirk. 14.61 (1932) habe ich nach 318 photometrischen Messungen den Algoltypus des Sternes festgestellt und die vorläufigen Elemente

Min. hel. = J.D. m. Z. Gr. 2426949.374 + 0^d59290 · E (1) mitgeteilt. Die Periode wurde danach von Kukarkin auf Grund von 182 Schätzungen aus den Jahren 1929–1931 auf 0^d593060 verbessert [Taschkent Zirk. 5 (1932)].

Meine mit einem Graffschen Keilphotometer angestellten Beobachtungen erstrecken sich auf den Zeitraum von 1932 Juli 2 bis 1933 März 2. Als Vergleichsterne dienen:

	BD	Gr.	Sp.
a	+82° 176 (8 ^m 8)	8 ^m 46	Ko
b	168 (8.5)	8.62	Go
c	173 (9.4)	9.79	—

Die Helligkeiten der Vergleichsterne bestimmte ich an drei Abenden mit gleichzeitiger Eichung des Keiles an Sternen der Nord-Polar-Folge. Zur Bestimmung des Nullpunktes diente der Stern BD + 82° 177, dessen Helligkeit im Harvard-System 6^m39 beträgt (Harv. Ann. 50.64). Die jeweilige Helligkeit des Veränderlichen wurde mittels der Vergleichsterne durch

graphische lineare Ausgleicheung der Keilablesungen (Mittel aus je fünf Ablesungen) abgeleitet. Dabei wird also immer nur die Linearität des Keiles, nicht aber dieselbe Keilkonstante vorausgesetzt. Die Gesamtanzahl der Beobachtungen beträgt 489.

Aus der Beobachtungsreihe lassen sich folgende Minima ableiten:

Hel. Min.	E	B-R
J.D. 2426933.366	-0.27	+0 ^d 003
6946.410	- 5	-0.001
6949.374	0	-0.002
6968.352	+ 32	-0.002
6980.217	+ 52	+0.002
7003.345	+ 91	0.000
7134.412	+ 312	0.000

Durch Ausgleicheung ergeben sich folgende Elemente des Lichtwechsels:

Min. hel. = J.D. m. Z. Gr. 2426949.3761 + 0^d5930629 · E. (2)

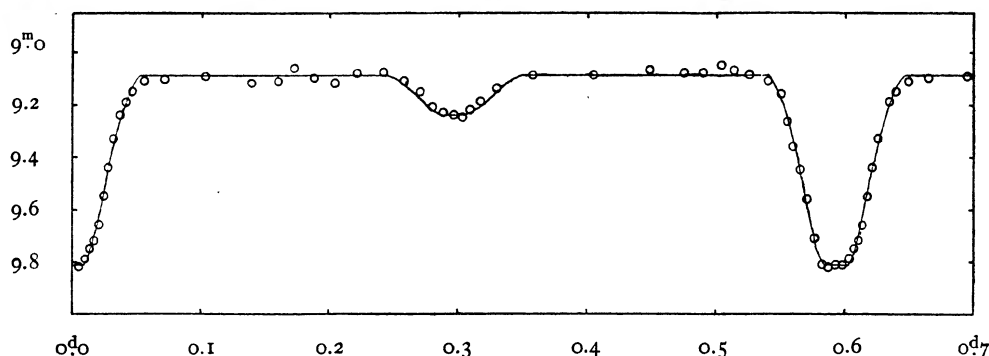
Die hiernach zwischen Beobachtung und Rechnung übrigen Differenzen sind in der Spalte B-R angegeben.

Die Einzelbeobachtungen sind unten mitgeteilt. Sämtliche Beobachtungen sind auf die Sonne reduziert und verstehen sich in m. Z. Gr. Die Phasen sind nach (2) gerechnet

Beobachtungen.

J. D.	Phase	Gr.	J. D.	Phase	Gr.	J. D.	Phase	Gr.	J. D.	Phase	Gr.	J. D.	Phase	Gr.	J. D.	Phase	Gr.
24268..	(0 ^d 001)		24269..	(0 ^d 001)		24269..	(0 ^d 001)		24269..	(0 ^d 001)		24269..	(0 ^d 001)		24269..	(0 ^d 001)	
91.372	116	8 ^m 99	19.426	296	9 ^m 32	33.400	037	9 ^m 25	41.341	268	9 ^m 14	46.406	588	9 ^m 78	49.363	580	9 ^m 75
.377	121	9.06	.430	300	9.32	.403	040	9.18	.375	302	9.26	.408	590	9.86	.365	582	9.78
.380	124	9.00	.434	304	9.35	.405	042	9.17	.379	306	9.15	.409	591	9.76	.367	584	9.81
.383	127	9.04	.436	306	9.37	.407	044	9.17	.383	310	9.16	.411	000	9.72	.368	585	9.94
.387	131	9.06	.440	310	9.35	.409	046	9.06	.389	316	9.21	.413	002	9.71	.369	586	9.85
.419	163	8.98	.442	312	9.40	.410	047	9.09	.396	323	9.31	.416	005	9.78	.371	588	9.73
.422	166	9.02	23.342	061	8.98	.412	049	9.07	.398	325	9.22	.417	006	9.88	.374	591	9.82
.425	169	9.04	28.315	289	9.34	.419	056	9.13	.400	327	9.26	.419	008	9.68	.375	592	9.88
93.456	421	9.06	.317	291	9.29	37.401	479	9.23	.403	330	9.13	.421	010	9.75	.377	001	9.88
.459	424	9.21	.322	296	9.14	.403	481	9.23	.406	333	9.15	.423	012	9.70	.378	002	9.88
.464	429	9.29	.326	300	9.25	.405	483	9.21	.411	338	9.05	.424	013	9.64	.381	005	9.80
.467	432	9.22	.330	304	9.26	.407	485	9.19	42.310	051	9.19	.426	015	9.65	.383	007	9.73
.469	434	9.24	32.328	151	9.06	.409	487	9.06	.313	054	9.09	.430	019	9.67	.384	008	9.80
94.376	155	9.10	.331	154	9.06	.412	490	9.05	.315	056	9.12	.432	021	9.69	.386	010	9.78
.381	160	9.20	.335	158	9.17	.417	495	9.05	.317	058	9.10	.434	023	9.57	.389	013	9.77
.384	163	9.18	.338	161	9.01	38.292	184	9.15	.320	061	9.21	.435	024	9.38	.390	014	9.66
.387	166	9.18	.361	184	9.14	.294	186	9.10	.322	063	9.15	.437	026	9.35	.392	016	9.76
.390	169	9.01	.364	187	9.07	.301	193	9.15	.344	085	9.05	.440	029	9.36	.394	018	9.69
.392	171	8.94	.367	190	9.05	.303	195	9.10	.346	087	9.13	.442	031	9.26	.397	021	9.65
.394	173	9.08	.378	201	9.18	.308	200	9.19	.347	088	9.19	.444	033	9.22	.398	022	9.69
.397	176	9.06	.381	204	9.22	.310	202	9.19	.349	090	9.07	.447	036	9.10	.399	023	9.67
.400	179	9.01	.383	206	9.22	.315	207	9.14	.394	135	9.16	.449	038	9.18	.401	025	9.55
.440	219	9.11	.385	208	9.20	.317	209	9.08	.396	137	9.01	.451	040	9.19	.404	028	9.45
.444	223	8.96	.388	211	9.15	.320	212	9.13	.401	142	9.28	.454	043	9.11	.406	030	9.47
.449	228	9.08	.390	213	9.10	.338	230	9.13	.404	145	9.26	47.280	276	9.15	.407	031	9.32
95.349	535	9.21	.407	230	9.14	.340	232	9.07	.406	147	9.25	.285	281	9.18	.409	033	9.36
.351	537	9.15	.413	236	9.01	.346	238	9.14	.409	150	9.24	.289	285	9.20	.411	035	9.17
.353	539	9.17	.446	269	9.10	.348	240	9.12	.419	160	9.27	.295	291	9.12	.413	037	9.14
.359	545	9.15	.448	271	9.16	.353	245	9.13	.422	163	9.27	.344	340	9.07	.415	039	9.21
.363	549	9.08	33.314	544	9.06	.355	247	9.19	.428	169	9.02	.346	342	9.03	.416	040	9.29
.452	045	9.08	.317	547	9.14	.365	257	9.13	.453	194	9.07	48.353	163	9.03	.418	042	9.18
.455	048	9.20	.319	549	9.11	.366	258	9.13	.472	213	9.23	.358	168	8.95	.419	043	9.10
.458	051	9.21	.324	554	9.14	.377	269	9.18	.478	219	9.06	.374	184	9.09	54.330	209	8.97
.461	054	9.08	.342	572	9.45	.381	273	9.24	45.301	076	9.18	.377	187	9.04	.332	211	8.99
96.432	432	8.99	.344	574	9.51	.385	277	9.16	.303	078	9.12	49.296	513	9.08	.334	213	8.97
.434	434	9.03	.348	578	9.51	.386	278	9.38	.306	081	9.10	.299	516	9.02	.336	215	8.96
97.354	167	9.00	.351	581	9.69	.390	282	9.28	.336	111	9.07	.301	518	9.06	.338	217	8.97
.356	169	8.99	.354	584	9.76	.392	284	9.29	.364	139	9.03	.303	520	9.08	.340	219	9.03
.491	304	9.26	.356	586	9.83	.397	289	9.22	46.325	507	9.13	.306	523	9.09	.343	222	9.03
.492	305	9.23	.358	588	9.77	.399	291	9.25	.326	508	9.08	.307	524	9.08	.345	224	8.99
.498	311	9.30	.363	000	9.77	.404	296	9.21	.363	545	9.17	.332	549	9.08	.347	226	9.00
.506	319	9.28	.365	002	9.90	.406	298	9.31	.365	547	9.01	.334	551	9.19	57.309	223	9.09
24269..			.367	004	9.80	.410	302	9.21	.368	550	9.19	.336	553	9.31	.310	224	9.06
15.344	366	9.13	.369	006	9.83	.412	304	9.22	.371	553	9.30	.338	555	9.47	.312	226	9.12
.347	369	9.06	.371	008	9.79	.416	308	9.27	.375	557	9.26	.340	557	9.29	.314	228	9.01
.351	373	9.16	.373	010	9.82	.417	309	9.18	.377	559	9.31	.342	559	9.40	.316	230	8.95
.353	375	9.03	.375	012	9.72	.422	314	9.16	.383	565	9.37	.344	561	9.45	60.342	291	9.11
.369	391	9.14	.377	014	9.68	.424	316	9.22	.387	569	9.44	.346	563	9.59	.344	293	9.23
.371	393	9.03	.381	018	9.63	.425	317	9.15	.391	573	9.45	.349	566	9.57	.346	295	9.26
.406	428	9.16	.383	020	9.66	.426	318	9.16	.393	575	9.69	.351	568	9.57	.349	298	9.23
.410	432	8.98	.385	022	9.65	.456	348	9.07	.395	577	9.67	.352	569	9.62	.351	300	9.19
19.389	259	9.11	.387	024	9.56	.458	350	9.05	.397	579	9.82	.354	571	9.61	.353	302	9.23
.391	261	8.99	.390	027	9.48	41.321	248	9.03	.398	580	9.86	.356	573	9.68	.355	304	9.19
.415	285	9.26	.394	031	9.38	.326	253	9.08	.400	582	9.81	.358	575	9.75	.356	305	9.24
.423	293	9.23	.396	033	9.44	.328	255	9.13	.402	584	9.86	.359	576	9.81	.358	307	9.17
			.398	035	9.28	.332	259	8.99	.404	586	9.82	.362	579	9.89	.360	309	9.13

J. D.	Phase	Gr.	J. D.	Phase	Gr.	J. D.	Phase	Gr.	J. D.	Phase	Gr.	J. D.	Phase	Gr.	J. D.	Phase	Gr.
24269..	(0 ^d 001)		24269..	(0 ^d 001)		24269..	(0 ^d 001)		24269..	(0 ^d 001)		24270..	(0 ^d 001)		24270..	(0 ^d 001)	
60.362	311	9 ^m 08	68.321	561	9 ^m 44	73.385	285	9 ^m 17	80.263	048	9 ^m 13	01.231	258	9 ^m 03	03.314	562	9 ^m 28
.364	313	9.17	.322	562	9.33	80.228	013	9.97	.280	065	9.02	.233	260	9.08	.316	564	9.37
.366	315	9.11	.324	564	9.52	.229	014	9.94	.281	066	9.02	.234	261	9.16	.317	565	9.37
.368	317	9.06	.359	005	9.92	.231	016	9.82	.283	068	9.17	.235	262	9.10	.319	567	9.51
.370	319	9.11	.361	007	9.92	.232	017	9.78	.284	069	9.03	03.215	463	9.06	24271..		
.372	321	9.15	.363	009	9.88	.233	018	9.70	.285	070	9.02	.218	466	8.94	21.233	462	9.09
.375	324	9.06	.364	010	9.81	.235	020	9.67	.288	073	9.15	.220	468	9.03	.235	464	9.01
.378	327	9.16	.366	012	9.81	.236	021	9.63	.289	074	9.19	.222	470	9.04	.238	467	9.09
65.379	583	9.91	.368	014	9.73	.237	022	9.61	94.352	496	8.94	.224	472	9.01	.241	470	9.01
.381	585	9.81	.370	016	9.81	.238	023	9.56	.354	498	9.14	.225	473	9.04	.243	472	8.99
.383	587	9.86	.372	018	9.73	.240	025	9.51	.355	499	9.05	.272	520	9.06	.246	475	9.12
.385	589	9.77	.374	020	9.72	.241	026	9.60	.356	500	9.05	.273	521	9.09	.249	478	9.18
.387	591	9.79	.376	022	9.52	.242	027	9.50	.358	502	8.89	.275	523	9.17	34.378	559	9.20
.401	012	9.77	.378	024	9.62	.243	028	9.50	.359	503	8.91	.277	525	9.20	.381	562	9.34
.402	013	9.68	.379	025	9.45	.244	029	9.43	.360	504	9.02	.279	527	9.11	.383	564	9.52
.404	015	9.65	.381	027	9.47	.246	031	9.44	.361	505	9.08	.280	528	9.11	.385	566	9.36
.406	017	9.71	.383	029	9.37	.248	033	9.25	.362	506	9.15	.281	529	9.11	.388	569	9.43
66.322	340	9.03	.385	031	9.24	.249	034	9.30	.363	507	9.06	.296	544	9.09	.391	572	9.64
.324	342	9.11	73.372	273	9.29	.251	036	9.24	.365	509	9.06	.299	547	9.09	.393	574	9.68
.325	343	9.13	.374	275	9.18	.252	037	9.24	.366	510	9.05	.300	548	9.09	.397	578	9.70
.397	415	8.95	.375	276	9.13	.254	039	9.28	.367	511	8.99	.301	549	9.16	.399	580	9.94
.398	416	9.07	.376	277	9.27	.255	040	9.23	.369	513	9.04	.304	552	9.03	.401	582	9.93
.399	417	8.95	.378	279	9.07	.256	041	9.24	.370	514	9.05	.305	553	9.27			
68.315	554	9.18	.379	280	9.16	.258	043	9.24	.371	515	9.02	.307	555	9.14			
.316	555	9.28	.381	282	9.14	.259	044	9.20	.372	516	8.97	.308	556	9.21			
.318	557	9.35	.382	283	9.16	.260	045	9.20	24270..			.310	558	9.34			
.319	558	9.46	.383	284	9.31	.262	047	9.19	01.229	256	9.14	.312	560	9.37			



Zur Konstruktion der Lichtkurve habe ich aus je 20 Beobachtungen ineinandergreifende Normalpunkte gebildet. Die erhaltenen Normalpunkte sind in der nachfolgenden Tabelle angegeben und auch in der beigegebenen Abbildung eingezeichnet.

Lichtkurve.

Phase	Gr.	B-R	Phase	Gr.	B-R
0 ^d 0053	9 ^m 81	0 ^d 00	0 ^d 0409	9 ^m 19	-0 ^d 01
0.0099	9.79	-0.02	0.0463	9.15	+0.01
0.0135	9.75	-0.02	0.0559	9.11	+0.02
0.0170	9.72	+0.01	0.0713	9.11	+0.02
0.0205	9.66	+0.03	0.1023	9.09	0.00
0.0240	9.55	+0.01	0.1392	9.12	+0.03
0.0276	9.44	-0.01	0.1599	9.11	+0.02
0.0318	9.33	-0.03	0.1720	9.06	-0.03
0.0363	9.24	-0.03	0.1878	9.10	+0.01

Phase	Gr.	B-R	Phase	Gr.	B-R
0 ^d 2039	9 ^m 12	+0 ^d 03	0 ^d 4750	9 ^m 08	-0 ^d 01
0.2207	9.08	-0.01	0.4900	9.08	-0.01
0.2413	9.08	-0.01	0.5032	9.05	-0.04
0.2578	9.11	-0.01	0.5134	9.07	-0.02
0.2701	9.15	-0.03	0.5250	9.10	+0.01
0.2800	9.21	-0.01	0.5398	9.11	+0.01
0.2881	9.23	-0.01	0.5502	9.16	-0.01
0.2964	9.24	0.00	0.5552	9.26	+0.01
0.3026	9.25	+0.01	0.5599	9.36	+0.03
0.3087	9.23	-0.01	0.5649	9.45	+0.01
0.3165	9.19	-0.01	0.5709	9.56	-0.02
0.3284	9.14	-0.01	0.5766	9.71	0.00
0.3579	9.09	0.00	0.5822	9.81	+0.02
0.4040	9.09	0.00	0.5870	9.82	+0.01
0.4478	9.07	-0.02	0.5926	9.81	0.00

Es handelt sich um einen Algolstern mit einer totalen und mit einer ringförmigen Bedeckung. Zwischen den Bedeckungen scheint das Licht konstant (9^m09) zu bleiben, die Komponenten sind also kugelförmig. Die Tiefe des Hauptminimums beträgt 0^m72 , die des Nebenminimums 0^m15 . Die Lage des Nebenminimums entspricht innerhalb der Beobachtungsgenauigkeit einer verschwindenden Bahnexzentrizität.

Unter Annahme gleichförmig heller Scheiben der Komponenten wurde nach der *Russellschen* Methode [ApJ 35.315 (1912)] folgendes Elementensystem abgeleitet:

Bedecktes Areal in Min. I.	1.0
Radienverhältnis	0.50
Radius der großen Komponente	0.365
Radius der kleinen Komponente	0.183

Budapest-Svábhely, 1933 April.

Neigung der Bahnebene	$81^{\circ}8'$
Kleinste scheinbare Distanz der Zentren	0.154
Leuchtkraft der großen Komponente	$L_1 = 0.513$
Leuchtkraft der kleinen Komponente	$L_2 = 0.487$
Größenklasse der großen Komponente	9^m81
Größenklasse der kleinen Komponente	9^m87
Verhältnis der Flächenhelligkeiten	$J_1/J_2 = 1/3.78$
Dichte der großen Komponente	0.39 $\odot$
Dichte der kleinen Komponente	3.13 $\odot$

In der Figur ist die theoretische Lichtkurve eingezeichnet. Die Abweichungen der Normalpunkte von dieser sind in der Spalte B–R der Tabelle der Normalpunkte angegeben. Aus der theoretischen Lichtkurve wird für die Dauer der Bedeckung $D = 0^d106 = 2^h5$, für die Dauer der Totalität $d = 0^d019 = 0^h45$ erhalten.

L. Dunst.

Occultazioni lunari di stelle.

No.	Stella	Gr.	Fen.	1932	T. U.	χ	$\sigma' - \sigma$	$\chi - \rho$
1	23 Tauri	4 ^m 3	I	Genn. 18	16 ^h 8 ^m 31 ^s 0	60° 46'	-0.7	- 13° 22'
2	η Tauri	2.9	I	» 18	16 52 55.9	55 19	-1.4	- 18 59
3	28 Tauri	5.2	I	» 18	17 51 24.9	87 56	-0.8	+ 13 25
4	27 Tauri	3.7	I	» 18	17 52 35.1	107 45	+0.1	+ 33 13
5	η Tauri	2.9	E(*)	» 18	18 10 36.6	252 23	+1.0	+ 177 47
6	162 B. Virg.	6.2	E	» 28	3 11 33.8	310 28	-0.1	- 167 54
7	62 Virginis	6.7	E	» 29	3 27 49.5	337 28	+1.8	- 139 19
8	47 G. Librae	6.1	E	» 31	1 39 17.8	339 22	+1.1	- 130 12
9	85 B. Scorpii	5.5	E	Febbr. 1	3 23 7.3	309 1	+1.7	- 154 21
10	BD + 27° 755	9.0	I	» 16	19 38 42.1	87 49	+1.5	+ 2 48
11	BD + 27° 757	9.3	I	» 16	19 50 21.9	—	—	—
12	BD + 27° 759	9.0	I	» 16	19 56 49.2	75 4	-0.5	- 10 2
13	354 B. Tauri	6.4	I	» 16	19 58 4.9	115 7	-1.0	+ 30 1
14	BD + 27° 764	9.3	I	» 16	20 9 14.8	—	—	—
15	49 Aurigae	5.1	I	Aprile 12	19 15 40.6	83 58	0.0	- 10 13
16	134 B. Gemin.	6.5	I	Magg. 10	19 27 48.0	55 53	+1.3	- 43 21
17	BD + 26° 1510	7.5	I	» 10	19 36 27.8	129 17	-0.7	+ 30 0
18	BD + 26 1512	7.6	I	» 10	19 54 18.1	124 42	+1.1	+ 25 20
19	i Virginis	5.7	I	» 17	20 15 29.7	149 30	+0.5	+ 33 9
20	ω Sagittarii	4.8	E	» 24	1 41 41.4	217 43	+0.8	+ 141 5
21	BD + 15° 2115	8.2	I	Giugno 9	21 43 42.3	79 57	-1.0	- 33 58
22	π Scorpii	3.0	E(*)	» 16	19 30 5.7	292 33	+0.9	- 171 10
23	39 Aquarii	6.2	E	» 23	0 38 56.8	206 42	+1.1	+ 141 57
24	ζ Tauri	4.3	I(*)	Agosto 24	1 29 44.9	61 19	-2.6	- 13 32
25	»	4.3	E	» 24	2 44 12.1	246 43	+2.7	+ 171 35
26	20 Tauri	4.1	E	» 24	2 50 48.0	210 23	+1.3	+ 135 14
27	21 Tauri	5.8	E	» 24	3 12 57.1	249 8	+1.2	+ 173 55
28	22 Tauri	6.5	E	» 24	3 15 53.1	240 32	+2.6	+ 165 17
29	BD + 24° 562	6.7	E	» 24	3 42 46.4	217 23	-0.1	+ 142 2

*) Dal lembo chiaro.

Le occultazioni furono osservate all'Equatoriale Merz del R. Osservatorio Astronomico di Pino Torinese nell'anno 1932. Fu applicata una correzione di +6"0 alla longitudine media della luna.

R. Osservatorio, Pino Torinese, 1933 Maggio.

M. A. Ferrero.

Inhalt zu Nr. 5964. S. Tscherny. Über die Dimensionen der Atmosphären der Komponenten von β Lyrae. 205. — N. Lass-Tschudowitschewa. Beobachtungen von Kleinen Planeten und des Kometen 1932 c (Carrasco). 207. — K. Reinmuth, M. Münder. Photographische Aufnahmen von Kleinen Planeten in Heidelberg. 209. — L. Dunst. Photometrische Lichtkurve und Systemkonstanten von SV Camelopardalis. 213. — M. A. Ferrero. Occultazioni lunari di stelle. 219.

Geschlossen 1933 Juli 18. Herausgeber: H. Kobold, Expedition: Kiel, Moltkestr. 80. Postscheck-Konto Nr. 6338 Hamburg 11. Druck von C. Schaidt, Inhaber Georg Oheim, Kiel.