

Mittlere Ephemeride des Kometen 1902 d.

12^h M. Z. Berlin. Fortsetzung zu A. N. 3841.

1903	α 1903.0	δ 1903.0	$\log r$	$\log \Delta$	1903	α 1903.0	δ 1903.0	$\log r$	$\log \Delta$
März 29	6 ^h 53 ^m 44 ^s .11	+28° 40' 23".0	0.4438	0.4029	Mai 16	7 ^h 58 ^m 42 ^s .43	+34° 10' 54".2	0.4524	0.5031
30	54 40.37	28 51 4.4			17	8 0 23.42	34 14 12.5		
31	55 37.96	29 1 35.2			18	2 4.97	34 17 22.9		
April 1	56 36.86	29 11 54.9			19	3 47.07	34 20 25.5		
2	57 37.06	29 22 3.5	0.4440	0.4123	20	5 29.71	34 23 20.4	0.4537	0.5100
3	58 38.50	29 32 2.2			21	7 12.84	34 26 7.6		
4	6 59 41.19	29 41 50.5			22	8 56.49	34 28 47.1		
5	7 0 45.11	29 51 28.5			23	10 40.64	34 31 19.0		
6	1 50.25	30 0 56.3	0.4443	0.4215	24	12 25.29	34 33 43.3	0.4551	0.5167
7	2 56.59	30 10 14.0			25	14 10.43	34 36 0.1		
8	4 4.10	30 19 21.6			26	15 56.04	34 38 9.4		
9	5 12.77	30 28 19.1			27	17 42.09	34 40 11.3		
10	6 22.58	30 37 6.7	0.4447	0.4306	28	19 28.58	34 42 6.0	0.4565	0.5232
11	7 33.50	30 45 44.3			29	21 15.48	34 43 53.5		
12	8 45.53	30 54 12.3			30	23 2.78	34 45 33.8		
13	9 58.65	31 2 29.9			31	24 50.47	34 47 7.0		
14	11 12.85	31 10 38.1	0.4452	0.4395	Juni 1	26 38.55	34 48 33.1	0.4581	0.5294
15	12 28.11	31 18 36.7			2	28 27.01	34 49 52.3		
16	13 44.42	31 26 25.6			3	30 15.82	34 51 4.6		
17	15 1.76	31 34 4.9			4	32 4.97	34 52 9.9		
18	16 20.11	31 41 34.7	0.4458	0.4482	5	33 54.45	34 53 8.4	0.4597	0.5354
19	17 39.44	31 48 55.0			6	35 44.23	34 54 0.1		
20	18 59.76	31 56 5.8			7	37 34.32	34 54 45.1		
21	20 21.05	32 3 7.3			8	39 24.71	34 55 23.4		
22	21 43.29	32 9 59.6	0.4465	0.4567	9	41 15.38	34 55 55.1	0.4613	0.5411
23	23 6.50	32 16 42.7			10	43 6.33	34 56 20.3		
24	24 30.64	32 23 16.6			11	44 57.57	34 56 39.0		
25	25 55.69	32 29 41.5			12	46 49.06	34 56 51.2		
26	27 21.62	32 35 57.0	0.4472	0.4650	13	48 40.79	34 56 57.1	0.4631	0.5467
27	28 48.42	32 42 3.5			14	50 32.76	34 56 56.6		
28	30 16.07	32 48 1.1			15	52 24.95	34 56 49.9		
29	31 44.56	32 53 49.7			16	54 17.37	34 56 36.9		
30	33 13.88	32 59 29.5	0.4481	0.4731	17	56 10.00	34 56 17.8	0.4649	0.5520
Mai 1	34 44.03	33 5 0.5			18	58 2.84	34 55 52.6		
2	36 14.97	33 10 22.7			19	8 59 55.88	34 55 21.4		
3	37 46.69	33 15 36.5			20	9 1 49.11	34 54 44.2		
4	39 19.17	33 20 41.5	0.4490	0.4810	21	3 42.51	34 54 1.1	0.4668	0.5571
5	40 52.39	33 25 38.1			22	5 36.08	34 53 12.1		
6	42 26.34	33 30 26.3			23	7 29.81	34 52 17.4		
7	44 1.00	33 35 6.1			24	9 23.69	34 51 17.0		
8	45 36.35	33 39 37.6	0.4501	0.4886	25	11 17.71	34 50 11.1	0.4687	0.5620
9	47 12.39	33 44 0.8			26	13 11.88	34 48 59.7		
10	48 49.09	33 48 15.7			27	15 6.17	34 47 42.8		
11	50 26.44	33 52 22.4			28	17 0.58	34 46 20.6		
12	52 4.43	33 56 20.9	0.4512	0.4960	29	18 55.09	34 44 53.1	0.4708	0.5667
13	53 43.03	34 0 11.3			30	20 49.68	34 43 20.4		
14	55 22.23	34 3 53.6			Juli 1	22 44.36	34 41 42.6		
15	57 2.03	34 7 27.9			2	24 39.10	34 39 59.7		
16	7 58 42.43	+34 10 54.2	0.4524	0.5031	3	9 26 33.92	+34 38 11.8	0.4728	0.5711

Für die Beurteilung der Helligkeit des Kometen ist es sehr wesentlich, ob man sie nur vom Quadrat der helio-centrischen oder auch von dem der geocentrischen Distanz

abhängig annimmt. Im ersteren Falle wäre die Größe des Kometen, wenn man sie nach der Königsberger Beobachtung am 15. Januar 11^m setzt, von 11^m während der ganzen Dauer

der vorstehenden Ephemeride nur unwesentlich verschieden. Dem Kometen würde dann eine außerordentlich lange Sichtbarkeit bevorstehen. Im andern Falle, der gewöhnlich bei der Vorausberechnung der Ephemeridenhelligkeit angenommen wird, würde man haben März 29 11^m56, April 14 11^m76,

Berlin-Friedenau, 1903 März 5.

April 30 11^m94, Mai 16 12^m11, Juni 1 12^m28, Juni 17 12^m42, Juli 3 12^m56. Helligkeitsschätzungen sind also sehr erwünscht.

Die Korrektur der Ephemeride war nach einer Beobachtung von Millosevich am 21. Februar — 0^s91 — 59^s6.

F. Ristenpart.

Neue Veränderliche 7.1903 Geminorum und 8.1903 Ursae majoris.

7.1903 Geminorum 6^h17^m6^s6 +19°36'1 (1855)

8.1903 Ursae maj. 8^h52^m45^s6 +46°16'9 (1855).

Unter den von Dr. Graff in A. N. 3848 angezeigten, von ihm im vorigen Jahre vermißten Sternen ist BD. +19°1347 wohl sicher veränderlich, denn ich konnte den Stern heute Abend als 11^m5 gut sehen. Er war etwa 0^m25 heller als der auf Parallel ihm vorangehende Nachbar und muß nun als 7.1903 Geminorum unter Aufsicht behalten werden. In der Nähe ist ein Stern 9^m5 in 6^h17^m5 +19°39' verdächtig, der dem nach etwa 10^s um 4' nördlicher folgenden Stern +19°1349 an Helligkeit fast gleich kommt und in BD. fehlt.

Der 1902 Mai 11 bis Juli 6 vermißte Stern BD. +46°1465 ist als 8.1903 Ursae majoris unter die Ver-

änderlichen aufzunehmen. Er war heute Abend nahe gleich hell mit BD. +46°1466, der als 8^m8 bezeichnet ist, und befindet sich wohl in Maximalhelligkeit.

Der Stern BD. +22°1425 ist heute am Orte der Durchmusterung als 11^m leicht zu sehen gewesen; etwas weniger hell, zwischen 11^m und 12^m, war BD. +22°1579.

An der Stelle von BD. +28°1407 ließ sich nichts erkennen und war heute kein Objekt \approx 12^m. BD. +28°1406 war auch heute heller als 9^m3 und zwar gleich BD. +28°1395, der als 9^m1 bezeichnet ist.

Bamberg, 1903 März 4.

Ernst Hartwig.

Beobachtungen am Meridiankreise der Leipziger Sternwarte.

Gr.	α 1875.0	Präc.	Var. säc.	δ 1875.0	Präc.	Var. säc.	1800+	Z	BD.
(7.5)	0 ^h 0 ^m 8 ^s 01	+3 ^s 0727	+0 ^s 0180	+28° 20'	+20 ^s 054	—0 ^s 009	86.80	1	+28°4704
(6.0)	1 59 34.43	+3.3421	+0.0197	+22 3 4 ^s 0	+17.386	—0.250	85.28	6	+21. 279
(7.7)	3 31 40.97	+3.5537	+0.0186	+24 17 36.9	+12.091	—0.419	84.85	1	+24. 527
(7.5)	3 39 32.67	+3.5621	+0.0180	+24 7 50.1	+11.535	—0.430	85.06	1	+24. 562
(8.5)	3 40 47.17	+3.5594	+0.0177	+23 55 54.1	+11.446	—0.431	84.85	1	+23. 549
(7.3)	3 50 53.40	+3.5689	+0.0168	+23 43 13.5	+10.709	—0.445	84.85	1	+23. 594
(7.7)	4 10 47.90	+3.4571	+0.0126	+17 56 54.4	+ 9.198	—0.452	91.08	1	+17. 703
(8.8)	4 14 16.69	+3.4446	+0.0120	+17 16 37.7	+ 8.926	—0.454	84.10	1	+17. 710
8.8	9 32 40.85	+3.3474	—0.0141	+18 56 58.2	—16.052	—0.286	87.20	2	+19.2240
8.7	9 33 48.59	+3.3457	—0.0141	+18 57 29.1	—16.111	—0.284	86.90	3	+19.2241
8.8	9 41 56.85	+3.2994	—0.0127	+16 41 37.7	—16.525	—0.266	86.75	4	+16.2030
8.9	9 46 14.11	+3.3529	—0.0154	+20 51 9.8	—16.734	—0.262	87.20	2	+20.2390
8.7	19 20 29.14	+2.4857	+0.0009	+25 2 41.4	+ 6.899	+0.337	85.57	2	+25.3826
8.5	19 20 39.98	+2.4886	+0.0009	+24 56 31.8	+ 6.914	+0.338	85.57	2	+24.3740
8.3	19 20 46.31	+2.4923	+0.0009	+24 48 18.1	+ 6.922	+0.338	85.57	2	+24.3742
(8.3)	20 7 33.56	+3.0970	—0.0043	— 1 15	+10.594	+0.379	85.80	1	— 1.3925
(6.5)	21 1 46.57	+2.9962	—0.0029	+ 4 39	+14.290	+0.300	86.76	1	+ 4.4615

Die vorstehenden Positionen gehören zum Teile Sternen an, die als Vergleichsterne benutzt sind, zum Teile sind sie in Folge Verwechslung mit anderen Sternen bestimmt worden. — Die eingeklammerten Größenangaben sind die der Durchmusterung; unter Z ist die Zahl der Beobachtungsabende angegeben.

Leipzig, Sternwarte, 1903 Januar.

B. Peter.

Inhalt zu Nr. 3853. A. A. Nijland. Beitrag zur Kenntnis der Lichtkurve und der Periode von δ Cephei (Ch. 8073). 229. — Rambaud et Sy. Observations de la comète 1902 III (1902 b). 233. — A. Antoniazzi. Osservazioni della cometa 1902 III (1902 b). 235. — W. Winkler. Beobachtungen des Kometen 1902 III (1902 b). 237. — P. Brück. Ephéméride de la comète 1903 a. 239. — F. Ristenpart. Mittlere Ephemeride des Kometen 1902 d. 241. — E. Hartwig. Neue Veränderliche 7.1903 Geminorum und 8.1903 Ursae majoris. 243. — B. Peter. Beobachtungen am Meridiankreise der Leipziger Sternwarte. 243.