Ephemeride des Cometen 1890 II (Brooks März 19). 12^h M. Z. Berlin.

(Fortsetzung zu A. N. 2979.)

Die Vergleichung einer Wiener Beobachtung vom 19. Juli hat als Ephemeridenfehler die Beträge $\cos \delta \, da = -3.5$ und $dd = -0.4$ (B—R) ergeben. Da ein rasches Anwachsen dieser Fehler nicht zu erwarten sein dürfte, so habe ich eine Verbesserung der in A. N. 2970 veröffentlichten Elemente noch nicht vorgenommen. Der weitere Lauf des Cometen gestaltet sich wie folgt:

1890	α app.	δ app.	$\log r$	$\log A$	H	1890	α app.	δ app.	$\log r$	$\log A$	H
Sept. 2	12 ^h 59 ^m 54 ^s	+34° 56.1	0.3470	0.4604	0.78	Oct. 4	13 ^h 4 ^m 56 ^s	+28° 49.0	0.3872	0.5058	0.53
3	59 55	34 41.2				5	5 9	28 41.0			
4	12 59 58	34 26.6				6	5 23	28 33.2			
5	13 0 2	34 12.2				7	5 36	28 25.6			
6	0 6	33 57.9	0.3519	0.4685	0.74	8	5 50	28 18.2	0.3924	0.5086	0.51
7	0 11	33 43.9				9	6 3	28 11.0			
8	0 17	33 30.1				10	6 17	28 3.9			
9	0 23	33 16.5				11	6 30	27 57.0			
10	0 29	33 3.2	0.3568	0.4758	0.70	12	6 44	27 50.2	0.3976	0.5107	0.49
11	0 36	32 50.1				13	6 57	27 43.6			
12	0 44	32 37.3				14	7 10	27 37.2			
13	0 52	32 24.7				15	7 23	27 31.0			
14	1 0	32 12.4	0.3617	0.4824	0.66	16	7 36	27 25.0	0.4028	0.5123	0.48
15	1 9	32 0.3				17	7 49	27 19.2			
16	1 18	31 48.4				18	8 1	27 13.5			
17	1 28	31 36.7				19	8 14	27 8.0			
18	1 39	31 25.1	0.3667	0.4884	0.63	20	8 26	27 2.7	0.4080	0.5134	0.46
19	1 50	31 13.7				21	8 38	26 57.6			
20	2 1	31 2.6				22	8 50	26 52.6			
21	2 12	30 51.7				23	9 2	26 47.9			
22	2 23	30 41.0	0.3718	0.4937	0.60	24	9 13	26 43.4	0.4133	0.5138	0.45
23	2 34	30 30.5				25	9 24	26 39.1			
24	2 46	30 20.3				26	9 35	26 34.9			
25	2 58	30 10.3				27	9 45	26 30.8			
26	3 11	30 0.4	0.3769	0.4984	0.57	28	9 55	26 26.9	0.4185	0.5137	0.44
27	3 23	29 50.7				29	10 5	26 23.2			
28	3 36	29 41.3				30	10 14	26 19.6			
29	3 49	29 32.0				31	10 23	26 16.3			
30	4 2	29 23.0	0.3820	0.5024	0.55	Nov. 1	10 31	26 13.2	0.4237	0.5130	0.43
Oct. 1	4 13	29 14.2				2	10 39	26 10.3			
2	4 29	29 5.6				3	10 46	26 7.7			
3	4 42	28 57.2				4	10 53	26 5.3			
4	13 4 56	+28 49.0	0.3872	0.5058	0.53	5	13 11 0	+26 3.0	0.4288	0.5118	0.42

Als Einheit der Helligkeit ist hierbei die des 21. März angenommen worden. Nach vorstehenden Positionen dürfte es möglich sein, den Cometen ohne Unterbrechung zu verfolgen, da er für nördlich gelegene Sternwarten mehrere Stunden nach der Sonne untergeht. Im November nähert er sich bereits wieder der Erde.

Sternwarte Wien-Währing, 1890 Juli 24.

Friedrich Bidschof.

Elemente und Ephemeride des Cometen 1890 ... (Denning Juli 23).

Aus den Beobachtungen Juli 24 Nizza, Juli 30 und Aug. 4 Wien hat sich ergeben:

 $T = 1890 \text{ Sept. } 24.6489 \text{ M. Z. Berlin}$ $\omega = 161^\circ 22' 24.9''$ $\Omega = 98 47 39.7$ $i = 99 13 38.7$ $\log q = 0.108508$

Diese Elemente geben folgende Differenzen (B—R):

 $\Delta \lambda \cos \beta$ $\Delta \beta$

Juli 27 —12.3 +0.9

30 + 0.9 +2.1

Heliocentrische Aequatorealcoordinaten:

 $x = [9.342813] r. \sin(v + 117^\circ 24' 0.9'')$ $y = [9.990928] r. \sin(v + 273 35 40.9)$ $z = [9.998347] r. \sin(v + 184 37 43.3)$