

1883	α	δ	$\log A$	$\log r$	$(r_0 A_0 : r A)^2$
Febr. 9	18 ^h 33 ^m 21 ^s .3	—39° 25' 38"	0.354643	0.239987	0.222
10	33 49.5	—39 12 27			
11	34 16.1	—38 59 21	0.354483		
12	34 41.3	—38 46 19			
13	35 4.9	—38 33 21	0.354129	0.252202	0.210
14	35 26.9	—38 20 27			
15	35 47.4	—38 7 37	0.353588		
16	36 6.3	—37 54 51			
17	36 23.6	—37 42 8	0.352865	0.264107	0.200
18	36 39.4	—37 29 29			
19	36 53.5	—37 16 52	0.351965		
20	37 6.1	—37 4 18			
21	37 17.0	—36 51 47	0.350894	0.275707	0.191
22	37 26.3	—36 39 19			
23	37 34.0	—36 26 52	6.349657		
24	37 40.0	—36 14 27			
25	37 44.3	—36 2 4	0.348260	0.287009	0.184
26	37 47.0	—35 49 43			
27	37 47.9	—35 37 23	0.346707		
28	37 47.1	—35 25 5			
März 1	37 44.6	—35 12 47	0.345005	0.298021	0.177
2	37 40.3	—35 0 30			
3	37 34.3	—34 48 14	0.343161		
4	37 26.4	—34 35 58			
5	37 16.7	—34 23 42	0.341180	0.308751	0.172
6	37 5.1	—34 11 26			
7	36 51.7	—33 59 10	0.339070		
8	36 36.4	—33 46 53			
9	18 36 19.1	—33 34 36	0.336841	0.319208	0.168

Für r_0 und A_0 wurde der 19. September angenommen; es ist demnach Hoffnung vorhanden, dass man den Cometen noch im Februar auf der südlichen Hemisphäre beobachten kann.

Wien 1883 Januar 10.

Stefan Wolyncewicz.

Ephemeride des grossen Septembercometen 1882 II, berechnet aus den Elementen des Herrn Dr. H. Kreutz von C. Stechert.

12^h mittl. Z. Berlin.

1883	α app.	δ app.	$\log A$	$\log r$	1883	α app.	δ app.	$\log A$	$\log r$
Jan. 15	6 ^h 37 ^m 2 ^s .7	—26° 27' 49"	0.28551	0.42554	Jan. 26	6 ^h 17 ^m 15 ^s .5	—23° 35' 4"		
16	34 57.9	—26 12 51			27	15 47.2	—23 18 51	0.33291	0.45308
17	32 56.6	—25 57 41			28	14 22.0	—23 2 36		
18	30 58.7	—25 42 20			29	12 59.8	—22 46 21		
19	29 4.2	—25 26 49	0.30087	0.43502	30	11 40.7	—22 30 6		
20	27 13.1	—25 11 9			31	10 24.5	—22 13 52	0.34933	0.46170
21	25 25.3	—24 55 22			Febr. 1	9 11.3	—21 57 39		
22	23 40.8	—24 39 28			2	8 0.9	—21 41 29		
23	21 59.6	—24 23 28	0.31671	0.44419	3	6 53.4	—21 25 21		
24	20 21.7	—24 7 23			4	5 48.8	—21 9 17	0.36587	0.47007
25	6 18 47.0	—23 51 15			5	6 4 46.9	—20 53 17		

1883	α app.	δ app.	$\log A$	$\log r$	1883	α app.	δ app.	$\log A$	$\log r$
Febr. 6	6 ^h 3 ^m 47 ^s .7	—20° 37' 21"			Febr. 20	5 ^h 54 ^m 12 ^s .6	—17° 5' 43"	0.43143	0.50132
7	2 51.1	—20 21 30			21	53 47.6	—16 51 36		
8	1 57.1	—20 5 45	0.38244	0.47820	22	53 24.5	—16 37 38		
9	1 5.7	—19 50 5			23	53 3.3	—16 23 49		
10	6 0 16.7	—19 34 31			24	52 43.8	—16 10 9	0.44730	0.50862
11	5 59 30.2	—19 19 4			25	52 26.1	—15 56 38		
12	58 46.0	—19 3 44	0.39894	0.48611	26	52 10.1	—15 43 17		
13	58 4.2	—18 48 31			27	51 55.8	—15 30 5		
14	57 24.7	—18 33 25			28	51 43.1	—15 17 3	0.46287	0.51575
15	56 47.4	—18 18 27			März 1	51 32.1	—15 4 10		
16	56 12.3	—18 3 38	0.41529	0.49382	2	51 22.6	—14 51 27		
17	55 39.3	—17 48 56			3	51 14.7	—14 38 53		
18	55 8.4	—17 34 23			4	5 51 8.2	—14 26 28	0.47811	0.52271
19	5 54 39.5	—17 19 59							

Diese Ephemeride gründet sich auf die Elemente in A. N. Nr. 2482. Eine telegraphisch übermittelte Kieler Beobachtung vom 12. Januar giebt (R—B) $\Delta\alpha = -1^s.5$, $\Delta\delta = 0''$.

Berlin 1883 Jan. 13.

Carl Stechert.

Vermischte Nachrichten.

Bahn des Cometen 1874IV. Von Dr. *J. Holetschek*. In der Sitzung der Wiener Academie, math.-naturwissensch. Classe, vom 30. Nov. 1882 findet sich nachstehende Mittheilung über eine von Dr. Holetschek ausgeführte definitive Bahnbestimmung des Cometen 1874IV.

Dieser Himmelskörper ist am 19. August 1874*) von Herrn J. Coggia in Marseille entdeckt und bis zum 14. November beobachtet worden. Er blieb fortwährend teleskopisch und hatte nichts Auffälliges an sich; seine Bahn jedoch ist von besonderem Interesse. Schon eine

vorläufige Rechnung, welche nur auf wenige, aber den ganzen Zeitraum der Sichtbarkeit umfassende Beobachtungen gegründet war, hatte gezeigt, dass die Parabel den Lauf des Cometen nicht darzustellen vermag, sondern dass die Bahn entschieden eine Ellipse mit einer Umlaufszeit von etwa 300 Jahren ist. Die Abhandlung enthält nun eine definitive Bahnbestimmung des Cometen unter Benutzung sämtlicher Beobachtungen; die wahrscheinlichsten Elemente sind:

Osculation 1874 Sept. 27.0

$T = 1874$ Juli 17.736697 mittl. Berl. Zeit

$\pi = 5^\circ 27' 17''.45$

$\delta = 215 51 5.18$

$i = 34 8 20.44$

$\log g = 0.2273669$

$e = 0.9628312$

$\log a = 1.6571883$

Umlaufszeit = 306.043 Jahre.

Darstellung der sieben Normalorte:

		B—R		
		$d\alpha \cos \delta$	$d\delta$	Zahl der Beob.
1874	Aug. 22.0	+ 0".5	+ 0".3	18
	Sept. 7.5	— 2.1	— 3.0	11
	18.5	+ 0.3	+ 2.4	15
	Oct. 8.5	+ 2.8	— 0.5	14
	17.0	— 3.7	— 0.4	10
	Nov. 5.0	— 0.6	— 2.8	5
	11.5	+ 1.5	+ 2.8	5

Für die Umlaufszeit kann man einen Spielraum von etwa ± 14 Jahren annehmen, ohne dass die übrig bleibenden Fehler bedeutend ansteigen, doch müssen Variationen von ± 20 Jahren schon ausgeschlossen werden.

*) In Chambers' Descriptive Astronomy 3rd. edition, pag. 565 sind bei Comet 1874IV und V die »Date of discovery« zu vertauschen. Kr.

Inhalt:

Zu Nr. 2486. *O. Lohse*. Photographie der Corona der Sonne, 209. — *J. A. C. Oudemans*, Resultate der telegraphischen Bestimmung des Längen-Unterschiedes Madras-Singapore und Ableitung der Länge von Batavia, 211. — *J. F. Julius Schmidt*, Positionen des grossen September-Cometen 1882 II, 213. — *Stefan Wolyncewicz*, Elemente und Ephemeride des Cometen 1882 Barnard 217. — *Carl Stechert*, Ephemeride des grossen September-Cometen 1882 II, 221. — Vermischte Nachrichten, 223.