

1904	M. Ortszeit	$\Delta\alpha$	$\Delta\delta$	Vgl.	Bb.	α app.	$\log p \cdot \Delta$	δ app.	$\log p \cdot \Delta$	Red. ad l. app.	*
------	-------------	----------------	----------------	------	-----	---------------	-----------------------	---------------	-----------------------	-----------------	---

Auf der Sternwarte in Göttingen von Prof. L. Ambronn und Dr. B. Meyermann.

April 19	12 ^h 5 ^m 35 ^s	—	—	—	M	16 ^h 50 ^m 41 ^s .1	—	+46° 0' 24"	—	—	—
20	9 39 45	+0 ^m 7 ^s .26	-16' 18".6	4 h	A	16 47 23.32	—	+46 32 15.2	—	+1.69	- 6".8
21	8 51 54	-2 11.32	+18 30.5	4 h	A	16 45 4.77	—	+47 7 4.3	—	+1.72	- 6.8
21	9 3 4	-2 12.47	+18 50.8	4 h	A	16 45 3.62	—	+47 7 24.6	—	»	»
21	9 22 51	-2 14.93	+19 16.9	8 h	M	16 45 1.16	—	+47 7 50.7	—	»	»

Beobachter: A = Ambronn; M = Meyermann. — April 20. Sehr dunstig, Komet sehr schwach. — April 21. Komet sehr wenig heller, ganz schwache Andeutung von Kern, kurzer breiter Schweif im P.W. 300°?

Am Refraktor der Sternwarte in Kiel von Prof. H. Kobold.

April 19	9 50 48	-6 46.21	+ 0 56.9	8.8	K	16 50 58.53	9.682 _n	+45 55 47.7	0.619	+1.63	- 7.0	5
19	10 22 59	-3 13.80	- 3 49.1	8.8	K	16 50 54.85	9.664 _n	+45 56 42.9	0.562	+1.64	- 7.0	6

Mittlere Örter der Vergleichsterne.

*	α 1904.0	δ 1904.0	Autorität	*	α 1904.0	δ 1904.0	Autorität
1	16 ^h 51 ^m 10 ^s .54	+45° 45' 37".9	AG. Bonn 10810	4	16 ^h 47 ^m 14 ^s .37	+46° 48' 40".6	AG. Bonn 10765
2	16 55 37.03	+44 8 25.8	» » 10870	5	16 57 43.11	+45 54 57.8	» » 10893
3	16 53 39.98	+45 13 17.9	» » 10836	6	16 54 7.01	+46 0 39.0	» » 10841

Elemente und Ephemeride des Kometen 1904 a.

Die folgenden Elemente sind abgeleitet aus den Beobachtungen 1904 April 17 Wien und April 20 und 24 Straßburg.

$$\begin{aligned} T &= 1904 \text{ Febr. } 28.8792 \text{ M. Z. Berlin} \\ \omega &= 50^\circ 53' 22'' \\ \Omega &= 275 \ 18.54 \\ i &= 125 \ 0.00 \end{aligned} \left. \vphantom{\begin{aligned} T \\ \omega \\ \Omega \\ i \end{aligned}} \right\} 1904.0$$

$$\log q = 0.42950$$

Der mittlere Ort wird innerhalb der fünfstelligen Rechnung dargestellt. Doch lassen die ersten Harvard-Beobachtungen noch grössere Abweichungen übrig.

Ephemeride für 0^h M. Z. Berlin.

1904	α	δ	$\log r$	$\log \Delta$	H	1904	α	δ	$\log r$	$\log \Delta$	H
April 24	16 ^h 36 ^m 38 ^s	+48° 39'.3	0.4393	0.3494	0.99	Mai 6	15 ^h 50 ^m 5 ^s	+54° 23'.1			
26	29 47	49 46.2				8	41 16	55 6.3			
28	22 32	50 49.4				10	32 16	55 44.8	0.4455	0.3672	0.88
30	14 54	51 48.9				12	23 6	56 18.3			
Mai 2	16 6 56	52 44.4	0.4422	0.3556	0.95	14	13 50	56 47.2			
4	15 58 39	53 35.8				16	15 4 32	57 11.7			
6	15 50 5	+54 23.1				18	14 55 15	+57 31.9	0.4491	0.3831	0.81

Kiel, Bureau der Astr. Nachr., 1904 April 26.

M. Ebell.

Neuer Planet 1904 OB. April 21 12^h 56^m 4 Königstuhl $\alpha = 14^h 47^m 0$ $\delta = -0^\circ 41'$ tägl. Bew. $-0^m 64 + 3'.4$
Gr. 13^m.2. Wolf.

Inhalt zu Nr. 3944. H. C. Vogel. Untersuchungen über das spektroskopische Doppelsternsystem β Aurigae. 113. — E. Hartwig. Ein Zwischenminimum des langperiodischen Algolsterns UZ Cygni. 121. — K. Bohlin. Neuer veränderlicher Stern 15.1904 Geminorum. 123. — W. Ceraski. Une nouvelle variable 16.1904 Persei au cluster χ Persei. 125. — A. Stanley Williams. New variable star 17.1904 Andromedae. 125. — Beobachtungen des Kometen 1904 a. 125. — M. Ebell. Elemente und Ephemeride des Kometen 1904 a. 127. — Wolf. Neuer Planet 1904 OB. 127.