Ephemeride für 12^h M. Z. Berlin.

1894	α app.	δ app.	$\log r$	$\log \Delta$
Juni 12	19 ^h 48 ^m 22 ^s	— 35° 25' 0"	0.3776	0.1676
14	47 13	35 29.5		
16	45 55	35 33.7		
18	44 29	35 37.7		
20	42 56	35 41.3	0.3721	0.1456
22	41 15	35 44.5		
24	39 26	35 47.3		
26	37 30	35 49.6		
28	35 28	35 51.3	0.3665	0.1270
30	33 20	35 52.3		
Juli 2	31 6	35 52.6		
4	28 48	35 52.2		
6	19 26 27	— 35 51.0	0.3609	0.1127

1894	α app.	δ app.	$\log r$	$\log \Delta$
Juli 6	19 ^h 26 ^m 27 ^s	— 35° 51' 0"	0.3609	0.1127
8	24 2	35 49.0		
10	21 35	35 46.1		
12	19 7	35 42.3		
14	16 38	35 37.7	0.3552	0.1032
16	14 9	35 32.1		
18	11 42	35 25.6		
20	9 17	35 18.2		
22	6 54	35 9.9	0.3496	0.0990
24	4 35	35 0.8		
26	2 21	34 50.8		
28	19 0 11	34 40.0		
30	18 58 7	— 34 28.5	0.3439	0.0999

Opposition in AR.: 1894 Juli 10. Grösse = 8^m9. Einer Variation von $\pm 1^m$ in AR. entspricht in Decl. $\pm 3'6$.

Nahe bei (324) musste auch (325) Heidelbergga stehen und bei photographischer Nachsuchung vielleicht mit diesem Planeten zu finden sein.

Berlin, Kgl. Recheninstitut, 1894 Mai 31.

A. Berberich.

Ephemeride des Planeten (175) Andromache.

12^h M. Z. Berlin.

1894	α app.	δ app.	$\log r$	$\log \Delta$
Juni 28	22 ^h 39 ^m 39 ^s	— 12° 47' 9"	0.4111	0.2806
Juli 2	40 42	12 45.4		
6	41 23	12 45.1	0.4107	0.2613
10	41 40	12 46.9		
14	41 34	12 50.7	0.4105	0.2431
18	41 4	12 56.5		
22	40 10	13 4.2	0.4103	0.2269
26	38 53	13 13.7		
30	37 14	13 24.7	0.4102	0.2132
Aug. 3	35 14	13 37.1		
7	32 56	13 50.5	0.4103	0.2029
11	30 22	14 4.5		
15	27 35	14 18.9	0.4104	0.1966
19	24 39	14 33.3		
23	22 21 37	— 14 47.3	0.4107	0.1946

1894	α app.	δ app.	$\log r$	$\log \Delta$
Aug. 23	22 ^h 21 ^m 37 ^s	— 14° 47' 3"	0.4107	0.1946
27	18 32	15 0.5		
31	15 30	15 12.7	0.4110	0.1974
Sept. 4	12 33	15 23.4		
8	9 47	15 32.5	0.4114	0.2046
12	7 14	15 39.7		
16	4 57	15 44.9	0.4119	0.2159
20	2 59	15 48.0		
24	1 22	15 48.8	0.4125	0.2306
28	22 0 8	15 47.5		
Oct. 2	21 59 17	15 44.0	0.4133	0.2480
6	58 50	15 38.3		
10	58 48	15 30.4	0.4141	0.2674
14	59 10	15 20.4		
18	21 59 57	— 15 8.5	0.4149	0.2879

Oppositionsgrösse = 10^m—11^m. Einer Variation von $\pm 1^m$ in AR. entspricht $\pm 6'$ in Decl.

Berlin, Kgl. Recheninstitut, 1894 Mai 26.

A. Berberich.

Berichtigung.

Die in A. N. 3163 abgeleiteten Formeln zur Bestimmung der Coordinaten eines Punktes auf der Sphäre, dessen Abstand von einer Anzahl gegebener Punkte möglichst nahe = 90° sei, sind leider durch einen Fehler entstellt. In Folge eines Versehens bei der letzten Substitution muss in den Endformeln auf S. 314 unten und ebenso im Ausdruck für $\tan \pi_0$ überall statt $[xy]$ gesetzt werden $2[xy]$. Die Formeln werden dadurch völlig symmetrisch. Für die weiteren Ausführungen des betreffenden Aufsatzes führt diese Richtigstellung nur zu unwesentlichen Aenderungen, da der richtig berechnete paralaktische Pol für die Sterne der Argelander'schen Classe II $A_0 = 253^\circ 39' 0''$ $D_0 = -5^\circ 13' 5''$ ist, während angenommen war $A_0 = 261^\circ 23' 0''$ $D_0 = -6^\circ 0' 2''$. Der Fehler war mir entgangen, weil ich bei meinen anderweitigen Rechnungen die Formeln in der Fassung vor der Einführung der rechtwinkligen Coordinaten benutzt hatte, in welcher sie richtig sind.

Strassburg 1894 Mai.

H. Kobold.