1895	α app.	δ app.	$\log A$	t. di ab.	1895	α app.	δ app.	$\log A$	t. di ab.
Sett. 22	21 ^h 21 ^m 0 ^s .47	—19° 33' 37".6	0.363470	19 ^h 12 ^s	Sett. 26	21 ^h 19 ^m 54 ^s .79	—19° 51' 51".5	0.371172	19 ^m 32 ^s
23	20 42.08	19 38 24.9	365356	17	27	19 41.69	19 56 2.0	373159	37
24	20 24.99	19 43 3.0	367269	22	28	19 29.93	20 0 3.4	375168	42
25	21 20 9.22	—19 47 31.9	0.369208	19 27	29	21 19 19.49	—20 3 55.6	0.377196	19 48

Oppositione 16 Agosto; grandezza 10^m.6.

Padova 1895 Maggio 3.

G. Ciscato.

Daten für die Aufsuchung von (132) Aethra im Jahre 1895.

Von W. Luther.

Die Auffindung von (132) Aethra scheint bis jetzt nicht erfolgt zu sein. Obgleich nun die Aufnahmen des Herrn Charlois vom Jahre 1893 es wahrscheinlich machen, dass die mittlere Bewegung des Planeten nicht zwischen 886" und 890" liegt, halte ich es doch für zweckmässig, die Darstellung der einzelnen Beobachtungen, sowie dieselben von mir in A. N. 3101 mitgeteilt worden sind, durch meine Elemente in A. N. 3229 — $\mu = 888".8$ — hier zu

geben, damit die Herren Beobachter sich überzeugen können, dass die in A. N. 3229 erwähnte Anbringung kleiner systematischer Correctionen an die Beobachtungen vor der neuen Bahnbestimmung mich auf ein Elementensystem geführt hat, welches wegen des häufigen Wechsels nahe gleich grosser positiver und negativer übrigbleibender Fehler einiges Zutrauen verdient.

Darstellung der Beobachtungen durch die Elemente in A. N. 3229.

1873		R — B	
		$\Delta\alpha$	$\Delta\delta$
Juni 13	Ann Arbor	—0.28	— 0".7
13	»	—0.56	— 1.0
14	»	—0.19	— 6.7
15	»	—0.37	+ 3.4
15	»	+0.09	+ 2.9
17	Marseille	—0.23	— 1.5
18	»	+0.13	— 5.4
18	Ann Arbor	—0.12	+ 0.1
19	Marseille	+0.09	— 3.9
20	»	+0.35	+ 5.5
21	»	—0.26	— 0.8
22	»	—0.18	+ 1.1
23	»	—0.11	— 7.9

1873		R — B	
		$\Delta\alpha$	$\Delta\delta$
Juni 24	Marseille	+0.21	— 4".8
25	»	—0.20	+ 5.9
26	»	+0.20	+ 4.5
27	»	—0.08	—10.2
28	»	—0.05	— 5.5
29	»	—0.35	+ 1.4
30	»	+0.16	+ 1.0
Juli 1	»	—0.14	+ 0.5
2	»	+0.02	— 0.9
2	Ann Arbor	+0.7	— 2
3	Marseille	—0.17	+ 4.3
5	Ann Arbor	—0.39	— 5.1

Diese Darstellung wird hoffentlich dazu anregen, ausserhalb der Grenzen 886" und 890" weitere Aufnahmen zu machen. Im Jahre 1895 ist es rathsam, zunächst Platten aufzunehmen, deren Mittelpunkte die neben den folgenden Daten angegebenen Coordinaten haben, welche einer mittleren täglichen Bewegung von 884".766 entsprechen.

1895	Variation	Coordinaten der Plattencentra		Variation
12 ^h Berlin	der Decl. für $\Delta\alpha = -10^m$	α 1895.0	δ 1895.0	der Decl. für $\Delta\alpha = +10^m$
Aug. 1	—10.4	1 ^h 50 ^m .6	+36° 18'.4	+ 8'.1
5		1 53.0	+36 51.4	
9		1 55.1	+37 23.4	
13		1 56.9	+37 54.3	
17	— 8.3	1 58.4	+38 23.9	+ 6.1
21		1 59.5	+38 52.2	
25		2 03	+39 18.8	
29		2 06	+39 43.3	
Sept. 2	— 8.6	2 05	+40 5.8	+ 7.2
6		1 59.9	+40 26.4	
10		1 58.9	+40 44.0	
14		1 57.4	+40 57.6	

1895	Variation	Coordinaten der Plattencentra		Variation
12 ^h Berlin	der Decl. für $\Delta\alpha = -10^m$	α 1895.0	δ 1895.0	der Decl. für $\Delta\alpha = +10^m$
Sept. 18	—10.7	1 ^h 55 ^m .4	+41° 7'.4	+ 9'.1
22		1 53.0	+41 13.9	
26		1 50.1	+41 16.1	
30		1 46.9	+41 13.4	
Oct. 4	—17.7	1 43.2	+41 5.5	+14.2
8		1 39.3	+40 52.1	
12		1 35.1	+40 33.1	
16		1 30.7	+40 8.2	
20	—24.5	1 26.3	+39 37.6	+21.1
24		1 21.9	+39 1.3	
28		1 17.6	+38 19.9	
Nov. 1		1 13.5	+37 33.7	

1895 12 ^h Berlin	Variation der Decl. für $\Delta\alpha = -10^m$	Coordinationen der Plattencentra		Variation der Decl. für $\Delta\alpha = +10^m$
		α 1895.0	δ 1895.0	
Nov. 1		$1^h 13^m 5$	$+37^\circ 33'.7$	
5	$-30'.4$	$1 \quad 9.7$	$+36 \quad 43.4$	$+27'.1$
9		$1 \quad 6.2$	$+35 \quad 49.6$	
13		$1 \quad 3.1$	$+34 \quad 53.2$	
17		$1 \quad 0.5$	$+33 \quad 55.0$	
21	-32.2	$0 \quad 58.4$	$+32 \quad 55.8$	$+29.4$
25		$0 \quad 56.8$	$+31 \quad 56.6$	

Die beigelegten Variationen geben das Mittel an die Hand, Mittelpunkt für weitere Platten dem Verlauf der Bahncurve entsprechend zu wählen. Voraussichtlich wird (132) Aethra bei der bevorstehenden Opposition mindestens $11^m.5$ sein.

Erst wenn in den Grenzen ∓ 20 Minuten Aethra nicht gefunden würde, würden weitere Aufnahmen wünschens-

Düsseldorf 1895 März 31.

1895 12 ^h Berlin	Variation der Decl. für $\Delta\alpha = -10^m$	Coordinationen der Plattencentra		Variation der Decl. für $\Delta\alpha = +10^m$
		α 1895.0	δ 1895.0	
Nov. 29		$0^h 55^m 7$	$+30^\circ 58'.0$	
Dec. 3		$0 \quad 55.2$	$+30 \quad 0.9$	
7	$-29'.2$	$0 \quad 55.1$	$+29 \quad 5.6$	$+26'.2$
11		$0 \quad 55.6$	$+28 \quad 12.7$	
15		$0 \quad 56.6$	$+27 \quad 22.5$	
19		$0 \quad 58.0$	$+26 \quad 35.5$	
23	-21.6	$0 \quad 59.9$	$+25 \quad 51.9$	$+19.6$

werth sein. Es ergeht demnach hiermit an alle über genügend lichtstarke Instrumente verfügende Beobachter die Bitte, nach Aethra mit oder ohne Zuhülfenahme der Photographie in der bezeichneten Gegend suchen, und das Resultat baldigst in den Astronomischen Nachrichten bekannt geben oder mir brieflich mittheilen zu wollen.

Wilhelm Luther.

Beobachtungen des Cometen 1894 I (Denning) am Refractor der Sternwarte in Kiel.

(Berichtigung zu Astr. Nachr. Bd. 135 Nr. 3235 pag. 343).

Am 5. April 1894 ist der Comet an den in A. N. Nr. 3235 als Nr. 2 aufgeführten Vergleichstern mit $\Delta\alpha = +1^m 17^s.77$ und $\Delta\delta = +0^\circ 27'.0$ angeschlossen worden, während die l. c. angesetzten Werthe $\Delta\alpha = -1^m 23^s.60$ und $\Delta\delta = +1^\circ 6'.4$ sich auf einen zweiten Vergleichstern beziehen. Der letztere ist die nachfolgende Componente von Σ 1451. Ich schätze die Grössenklasse zu $9^m.0$ und die des Begleiters zu $10^m.5$, während die Mens. Micr. $8^m.5$ und

$9^m.5$, die Pos. Med. aber den Stern unter Nr. 1220 als simplex $9^m.5$ ansetzen. Die gegenseitige Lage der beiden Componenten ($8''$ Distanz, im Pos.-Winkel 267° , nach Struve) scheint ganz oder nahezu unverändert geblieben zu sein. Der Stern hat aber vielleicht eine merkliche Eigenbewegung, wenn nicht etwa die beiden übereinstimmenden Messungen, welche Struve in den Pos. Med. giebt, fehlerhaft sind. Wir haben nämlich die folgenden drei Positionen für 1894.0:

Epoche	α 1894.0	δ 1894.0	Autorität
1830.8	$10^h 29^m 32^s.27$	$+26^\circ 49' 36''.1$	Pos. Med. Nr. 1220
1879.6	32.39	25.4	AG. Cambridge, handschriftl. Mittheilung
1895.3	32.37	23.3	Mikr. Anschluss an * 2 A. N. 3235

also jährliche Eigenbewegung etwa $+0^s.002$ und $-0^s.20$.

Die Zeit der Beobachtung am 1. April 1894 ist $8^h 50^m 7^s$ statt $8^h 30^m 7^s$ und die corrigirten Beobachtungen lauten:

1894	M. Z. Kiel	$\Delta\alpha$	$\Delta\delta$	Vgl.	α app.	$\lg p.\Delta$	δ app.	$\lg p.\Delta$	Red. ad loc. app.	*
April 1	$8^h 50^m 7^s$	$+1^m 36^s.96$	$+0^\circ 22'.0$	8	$10^h 15^m 42^s.15$	8.886_n	$+28^\circ 58' 40''.8$	0.580	$+2^s.04$ $-0''.2$	1
5	$9 \quad 7 \quad 36$	$+1 \quad 17.77$	$+0 \quad 27.0$	8	$10 \quad 28 \quad 11.11$	8.608_n	$+26 \quad 50 \quad 26.4$	0.609	$+2.01$ -1.4	2
5	$9 \quad 9 \quad 21$	$-1 \quad 23.60$	$+1 \quad 6.4$	8	$10 \quad 28 \quad 10.77$	8.575_n	$+26 \quad 50 \quad 28.7$	0.609	$+2.00$ -1.2	3

Mittlere Oerter der Vergleichsterne für 1894.0.

*	α	δ	Autorität
1	$10^h 14^m 3^s.15$	$+28^\circ 58' 19''.0$	AG. Cambridge, handschriftl. Mittheilung
2	$10 \quad 26 \quad 51.33$	$+26 \quad 50 \quad 0.8$	5 Kiel Meridian Beob. von Observator Schumacher
3	$10 \quad 29 \quad 32.37$	$+26 \quad 49 \quad 23.5$	(Σ 1451, AG. Cambr.), Mikr. Anschl. an * 2

Kiel 1895 Mai 28.

E. Lamp.

Berichtigung zu Nr. 3289 Bd. 138 p. 15 Z. 28 v. o. statt: en AR. $-1^m 28^s$ lies: en AR. $-0^m 48^s$.

Inhalt zu Nr. 3291-92. V. Volterra. Sulla teoria dei movimenti del polo terrestre. 33. — H. Seeliger. Ueber eine Kritik meines Aufsatzes: »Ueber das Newton'sche Gravitationsgesetz«. 51. — T. J. J. See. Researches on the orbit of Σ 3062. 55. — G. Ciscato. Nuovi elementi del pianeta (354). 59. — W. Luther. Daten für die Aufsuchung von (132) Aethra im Jahre 1895. 61. — E. Lamp. Beobachtungen des Cometen 1894 I (Denning) am Refractor der Sternwarte in Kiel. 63. — Berichtigung. 63.

Geschlossen 1895 Juni 12. Herausgeber: A. Krueger. Druck von C. Schaidt. Expedition: Sternwarte in Kiel.