

It is proper to mention that some of the foregoing observations of N.P.D. are affected with an instrumental error of uncertain amount, owing to an irregular action of the apparatus by which the Telescope is moved in Declination. The effect of the irregularity is generally to make the measures of differences of N.P.D. too large, and is chiefly perceptible in observations at low altitudes, as those of Ariadne and Urania. The observations of the N.P.D. of the latter Planet on June 11 and 12 were micrometer measures taken without movement of the Telescope, and are trustworthy.

Cambridge Observatory 1857 Aug. 27.

J. Challis.

Beobachtungen auf der Wiener Sternwarte.

Asteroid (46).

	M. Zt. Wien	Sch. AR	L. F. P.	Sch. Decl.	L. F. P.	Zahl d. Vgl.
1857 Aug. 24	10 ^h 7 ^m 51 ^s .2	20 ^h 15 ^m 24 ^s .97	6,985	—16° 50' 49".9	9,957	7
25	9 59 37,7	20 14 54,30	6,293	—16 54 13,0	9,957	8

Mittlere Oerter der Vergleichsterne für 1857,0:

20 ^h 12 ^m 46 ^s .95	—17° 16' 34".3	Arg. Z. 252
20 17 13,28	—16 49 39,0	=

Der Planet ist sowohl am 24^{ten} als am 25^{ten} mit beiden Sternen verglichen.

Wien 1857 Aug. 26.

K. Hornstein.

Osservazioni della 4. Cometa del 1857 fatte dal Signor Dott. *Virgilio Trettenero* in Padova.

	T. M. in Padova	AR della ☄	Decl. della ☄	Pos. app. della stella di confr.		N. dei confr.	Autorità
				AR app.	Decl. app.		
1857 Agosto 18	14 ^h 30 ^m 51 ^s .8	6 ^h 37 ^m 34 ^s .49	+29° 6' 6".8	6 ^h 35 ^m 43 ^s .29	29° 6' 46".3	6	2197 B.A.C.
22	14 28 40,8	6 55 6,95	23 58 22,0	7 3 46,47	24 21 57,1	3	2350 B.A.C.
25	14 39 52,9	7 7 23,86	20 21 7,0	7 13 31,99	20 42 43,2	5	2423 B.A.C.

Nelle due ultime osservazioni si è tenuto conto della differenza di rifrazione.

Beobachtungen des von Dr. *Klinkerfues* entdeckten Cometen V. 1857, auf der Sternwarte zu Christiania mit einem Kreismikrometer angestellt von Herrn Dr. *Fearnley*.

	M. Zt. Christ.	AR ☄	L. F. P.	Decl. ☄	L. F. P.		
1857 Aug. 30	9 ^h 18 ^m 20 ^s .5	12 ^h 57 ^m 37 ^s .78	(0,0351)	+63° 22' 40".0	(9,7083)	6 a	NS
—	9 52 51,8	12 57 52,18	(0,0123)	63 18 14,2	(9,7438)	1 b	N
31	11 10 33,1	13 7 23,86	(9,8807)	60 3 44,8	(9,8549)	4 c	NS
Sept. 1	10 5 16,7	13 14 14,13	(9,9276)	57 11 5,6	(9,8054)	2 d	S
—	10 22 31,2	13 14 17,97	(9,9118)	57 8 55,0	(9,8244)	6 e	NS
2	10 32 45,2	13 20 11,25	(9,8698)	— — —	— — —	6 f	N
—	11 23 42,8	13 20 22,15	(9,7987)	54 5 7,3	(9,8933)	6 f	NS
3	9 27 10,4	13 24 46,52	(9,8935)	51 28 3,6	(9,7997)	6 g	NS
—	10 17 4,5	13 24 54,95	(9,8620)	51 22 12,2	(9,8487)	6 h	NS
7	9 19 9,0	13 37 23,91	(9,8142)	41 9 2,6	(9,8584)	10 i	NS

Angenommene scheinbare Oerter der Vergleichsterne.

	AR	Decl.	
<i>a</i>	12 ^h 58 ^m 10 ^s 43	+63° 24' 56" 9	Argel.-Oeltzen 13270 (Lal. 24511)
<i>b</i>	13 4 18,34	62 59 28,2	Arg.-O. 13387 (Groombr. 1965)
<i>c</i>	13 9 18,20	60 3 2,0	Arg.-O. 13468
<i>d</i>	13 7 45,86	57 28 2,8	Arg.-O. 13436 (Groombr. Rümker in AR)
<i>e</i>	13 11 56,59	57 9 —	Arg.-O. 13511
<i>f</i>	13 19 15,22	54 2 46,0	Arg.-O. 13621
<i>g</i>	13 22 53,39	51 27 44,9	Arg.-O. 1367 ² / ₃ , Groombr. Rümker
<i>h</i>	13 25 8,25 *	51 22 0,6	Arg.-O. 13709, Rümker
<i>i</i>	13 39 8,26	41 8 25,4	B. A. C. 4587 = Groombr. 2039

* Die AR hat Argelander 0^s843 grösser als Rümker. Ich habe das Mittel genommen, obgleich wahrscheinlich ein Fehler von 1^s auf der einen Seite liegt.

Aus meinen Beobachtungen Aug. 30, Sept. 1 und Sept. 3 (vor Aug. 30 war und ist mir noch keine Beobachtung bekannt, weil das Circular nur den Ort des Vergleichsterns gab) leitete ich folgende approximative Elemente ab:

$$\begin{aligned}
 &\text{Comet V. 1857.} \\
 &\text{Perihelzeit 1857 Sept. 30, 8695} \\
 &\left. \begin{aligned} \pi &= 250^{\circ} 15' 13'' \\ \Omega &= 15 \quad 2 \quad 23 \\ i &= 56 \quad 2 \quad 33 \end{aligned} \right\} \text{Sch. Aeq. Sept. 1} \\
 &\lg q = 9,750732 \\
 &\text{R.}
 \end{aligned}$$

Die mittlere Beob. wird bis auf 11" in Länge, 1" in Breite dargestellt.

Unter früher erschienenen Cometen haben die von den Jahren 961, 1301, 1790 III., 1808 II., 1825 I. in ihren Bahnelementen, einige Aehnlichkeit mit diesem.

Auf den angeführten Elementen beruht folgende kleine Ephemeride für 12^h mittl. Berl. Zeit.

	1857	AR	Decl.	lg Δ
Aug.	20,5	5 ^h 23 ^m 16 ^s	+77° 42' 5	9,82916
	24,5	10 6 25	79 39,4	9,80802
	28,5	12 32 20	69 14,9	9,80879
Sept.	1,5	13 14 38	56 58,4	9,83130
	5,5	13 32 26	45 49,4	9,86951
	9,5	13 41 19	36 25,3	9,91585
	13,5	13 45 45	28 40,6	9,96440
	17,5	13 47 29	22 16,4	0,01147
	21,5	13 47 17	16 53,0	0,05504
	25,5	13 45 39	12 14,2	0,09412
	29,5	13 43 56	8 7,7	0,12822

Christiania 1857 Sept. 8.

C. Fearnley.

Wiederauffindung der Daphne.

Von Herrn Goldschmidt erhielt ich heute die Anzeige, dass er am 9^{ten} Septbr. Daphne wieder aufgefunden hat. Er giebt folgenden Ort für den Planeten:

$$\begin{aligned}
 &\alpha \text{ (41)} \quad \delta \text{ (41)} \\
 &1857 \text{ Sept. 9} \quad 14^{\text{h}} 8^{\text{m}} \text{ M. Par. Zt.} \quad 23^{\text{h}} 17^{\text{m}} 27^{\text{s}} \quad +2^{\circ} 23' 18''
 \end{aligned}$$

Er hat diesen Ort aus der Vergleichung mit einem Stern aus dem Catalog der Berliner Sterncharten abgeleitet, den er angenommen hat

$$23^{\text{h}} 18^{\text{m}} 4^{\text{s}} \quad +2^{\circ} 27' 44''$$

Die Vergleichung mit diesem Stern ergab

$$\alpha \text{ (41)} = \alpha * -37' \quad \delta \text{ (41)} = \delta * -4' 26''$$

Herr Pape hat nach diesen Angaben seine Ephemeride № 1 etwas corrigirt, so dass die hieraus abgeleiteten Oerter vorläufig hinreichen werden, um den Planeten aufzusuchen.

Ephemeride für Daphne, 12^h Berlin.

	α	δ
1857 Sept. 13	348° 34'	+1° 38'
15	348 9	1 14
17	347 44	0 50
19	347 20	0 26
21	346 56	+0 2
23	346 32	-0 23
25	346 9	0 47
27	345 47	1 11
29	345 25	1 34
Oct. 1	345 4	1 57
3	344 44	2 20
5	344 25	2 42
7	344 7	3 3
9	343 50	3 24
11	343 35	-3 44

Altona 1857 Sept. 12.

P.