

Mittlere Oerter der Vergleichsterne für 1857,0:

a	$0^h 52^m 3^s 31 A_1$	$+2^{\circ} 18' 39'' 7 A_1$	c	$0^h 41^m 6^s 01 A_2$	$+1^{\circ} 21' 1'' 2 A_2$
b	$0 43 43,44 R$	$+1 58 2,2 R$	d	$0 42 8,28 A_1$	$+1 14 22,4 A_1$

Calypso (53).

1858	m. Z. Bonn	Planet — *	α	l. f. p.	δ	l. f. p.	Vglst.
April 13	$12^h 17^m 2^s$	$-0^m 29^s 07$ $+5' 44'' 0$	$11^h 58^m 7^s 77$	8,279	$+6^{\circ} 14' 26'' 6$	9,850	K a
14	$11 21 19$	$-1 2,145$ $+9 19,0$	$11 57 34,70$	8,002	$+6 18 1,6$	9,846	K a

Mittlerer Ort des Vergleichsterns a für 1858,0: $11^h 58^m 34^s 65$ $+6^{\circ} 8' 56'' 1$.

Der Sternort zur Calypso ist unsicher, da Bessel u. Lalande in ger. Aufst. $9''$ differiren; ich habe *Bessel's* Positionen angenommen. Auch die relativen Coordinaten des Planeten sind wegen der grossen Schwäche des Objectes weniger genau.

Die den Vergleichsternpositionen nachgesetzten Buchstaben A und P beziehen sich auf neue Meridianbestimmungen dieser Sterne an den Meridiankreisen zu Bonn und Pulkowa. Im Uebrigen gelten auch für diese Beobachtungen die Bemerkungen, die bei früheren Publicationen angeführt sind.

A. Winnecke.

Beobachtungen des Donati'schen Cometen an dem Heliometer der Bonner Sternwarte.

Von Herrn Dr. Krüger.

1858	m. Z. Bonn	$\alpha - *$	α app.	δ app.	Einstellungen
Sept. 1	$8^h 0^m 22^s 4$	$+ 6' 55'' 9$ $- 1' 19'' 4$	$159^{\circ} 49' 55'' 6$	$+34^{\circ} 16' 56'' 0$	4 mit a
9	$7 48 37,9$	$+ 9 16,5$ $+ 3 0,0$	$165 4 2,9$	$+35 39 27,0$	4 = b
10	$15 24 23,4$	$+ 3 13,2$ $+ 4 53,9$	$166 7 49,5$	$+35 51 26,6$	4 = c
12	$15 1 33,1$	$+ 6 7,3$ $- 8 27,5$	$127 52 46,6$	$+36 7 16,2$	4 = d
16	$15 38 58,4$	$+10 5,9$ $+15 25,8$	$172 5 20,8$	$+36 26 41,5$	4 = e
21	$7 29 39,9$	$-24 41,3$ $-22 58,4$	$178 26 32,8$	$+36 7 53,2$	4 = f
22	$7 23 40,3$	$+12 47,5$ $-13 23,0$	$180 3 47,1$	$+35 54 17,8$	4 = g
26	$7 40 14,5$	$+13 20,3$ $+15 1,1$	$187 45 4,1$	$+34 3 24,3$	4 = h
27	$7 1 18,4$	$- 8 53,1$ $- 2 17,2$	$189 55 9,9$	$+33 18 27,6$	4 = i
28	$7 1 4,8$	$+ 2 3,8$ $-24 24,8$	$192 16 23,7$	$+32 22 44,3$	4 = k
Oct. 3	$7 8 46,1$	$10 57,2$ $+14 39,7$	$205 54 23,7$	$+24 35 23,9$	4 = l
5	$6 56 27,7$	$-18 54,1$ $-11 35,9$	$211 59 12,7$	$+19 43 38,5$	4 = m
8	$6 9 45,3$	$+14 11,3$ $+20 59,6$	$221 17 18,7$	$+10 39 26,4$	8 = n
16	$5 56 41,6$	$+ 7 43,3$ $+32 6,9$	$243 49 26,6$	$-16 8 52,4$	8 = o

Mittlere Oerter der Vergleichsterne für 1858,0:

a	$159 42 36,3$	$+34 18 21,0$	B.Z. 357
b	$164 54 22,2$	$+35 36 34,5$	= 491, 499
c	$166 4 12,3$	$+35 46 40,5$	= 358, 359, 491, 499
d	$167 46 14,3$	$+36 15 52,1$	Piazz, B.Z. 358, 359
e	$171 54 46,4$	$+36 11 25,0$	B.Z. 358 [Taylor
f	$178 50 51,5$	$+36 31 1,8$	= 358, 359
g	$179 50 36,9$	$+36 7 51,3$	= 359
h	$187 31 22,2$	$+33 48 34,1$	= 409
i	$190 3 38,9$	$+33 20 46,2$	= 409
k	$192 13 58,9$	$+32 46 20,0$	= 408, 409, Rümker
l	$206 5 0,4$	$+24 20 54,8$	= 412
m	$212 17 46,6$	$+19 55 26,0$	Aboer Catalog
n	$221 2 44,8$	$+10 18 36,7$	B.Z. 162
o	$243 41 13,1$	$-16 40 47,3$	A.Z. 205. 82, 297. 84

Bemerkungen.

Bei den meisten Beobachtungen wurde, nach vorhergegangener Abblendung der Hälfte, die den Kometen abbildete, der Stern in den Kometen eingestellt, also Distanz und Positionswinkel gleichzeitig gemessen. In den Fällen, wo der Stern zu schwach war, wurde abwechselnd Distanz und Positionswinkel beobachtet und jedes Paar solcher Einstellungen mit der aus ganzen Reihen sich ergebenden Änderung der beobachteten Grössen auf ein Moment reducirt. Was die Vergleichsterne betrifft, so bemerke ich noch, dass dieselben, so bald wie möglich, hier neu bestimmt werden sollen, und dass somit obige Beobachtungen noch demgemäss Verbesserungen erhalten werden. Auf den Fehler der Reductionstafel der Zone 491 hat bereits Prof. Oudemans in *N* 885 der Astr. Nachr. aufmerksam gemacht.

Dr. A. Krüger.