

Beobachtungen des *Brorsen'schen* Cometen. Von Herrn Dr. Th. Oppolzer.

1868	M. Zt. Josephst.	$\alpha$	$\delta$	Vergl.	$\alpha$	$\log(P \times \Delta)$	$\delta$	$\log(P \times \Delta)$	*
April 27	8 <sup>h</sup> 48 <sup>m</sup> 23 <sup>s</sup> 7	-4 <sup>m</sup> 4 <sup>s</sup> 48	+0' 6'' 3	4.4	4 <sup>h</sup> 30 <sup>m</sup> 31 <sup>s</sup> 59	(9,667)	+33° 3' 43'' 1	(0,791)	a
Mai 13	9 48 49,0	+4 59,70	+2 11,3	4.4	6 28 18,48	(9,752)	+46 36 8,6	(0,740)	b
13	10 16 50,0	+5 7,80	-3 9,1	4.4	6 28 28,96	(9,729)	+46 36 46,6	(0,777)	c

Vergleichsterne für 1868,0.  
 $\alpha$  (Wolfers),  $\delta$  (Auwers).  
a Weisse 4<sup>h</sup>. 733, 4. 4<sup>h</sup> 34<sup>m</sup> 36<sup>s</sup> 78, +33° 3' 43'' 6  
Red. -0,71 -6,8  
b Lalande 12398. . . . 6<sup>h</sup> 23<sup>m</sup> 19<sup>s</sup> 55, +46° 33' 60'' 6. Gew. 1  
Groombr. 1174 19,75 59,7 3  
Johnson 1752 19,41 60,1 5  
Angen. 6<sup>h</sup> 23<sup>m</sup> 19<sup>s</sup> 54 +46° 34' 0'' 0  
Red. -0,76 -2,7

c Lalande 12400. . . . 6<sup>h</sup> 23<sup>m</sup> 21<sup>s</sup> 77, +46° 39' 57'' 5. Gew. 1  
Groombr. 1175 22,09 59,4 3  
Johnson 1754 21,87 57,7 5  
Angen. 6<sup>h</sup> 23<sup>m</sup> 21<sup>s</sup> 93 +46° 39' 58'' 3  
Red. -0,77 -2,6

Die Vergleichung obiger Beobachtungen mit der Ephemeride von *Bruhns* ergibt im Sinne Beob.—Rechnung:  
1867 April 27  $d\alpha \cos \delta = +0^{\circ} 31'$ ,  $d\delta = -1' 13'' 9$   
Mai 13 -2,14 -1 15,6  
13 -2,24 -1 18,3  
Wien, 1868 Mai 14. Dr. Th. Oppolzer.

Beobachtungen des *Brorsen'schen* Cometen auf der k. Sternwarte zu Kopenhagen.

Von Herrn Prof. Dr. d'Arrest.

Die Abnahme des Lichtes des *Brorsen'schen* Cometen beginnt jetzt merklich zu werden, am Volumen hat er dagegen unverkennbar zugenommen. Die hiesigen Beobachtungen müssen diesmal einen grossen Grad von Genauigkeit haben; seit den neulich mitgetheilten habe ich wiederum folgende erhalten:

1868	M. Zt. Kopenh.	AR	Decl.	Argel.
Mai 17	10 <sup>h</sup> 11 <sup>m</sup> 17 <sup>s</sup>	7 <sup>h</sup> 6 <sup>m</sup> 32 <sup>s</sup> 31	+48° 39' 12'' 2	* Ö. 7701
17	10 42 24	7 6 45,74	+48 39 42,4	7711
18	10 14 8	7 16 31,42	+49 2 8,9	7854, 55
19	10 13 26	7 26 39,53	+49 21 55,1	8050
20	10 25 57	7 36 58,35	+49 38 13,9	8272
21	10 38 55	7 47 24,21	+49 51 5,2	8448
21	11 52 2	7 47 56,02	+49 51 35,6	8448

Die verbesserten Unterschiede zwischen Comet und Stern waren dabei diese:

1868	AR	Decl.
Mai 17	- 49 <sup>s</sup> 06	- 144'' 8
17	- 63,71	- 75,4
18	+ 37,07	+ 328,9
19	+ 33,05	+ 294,1
20	- 86,78	- 191,7
21	- 104,02	- 3,5
21	- 72,21	+ 26,6

Die Uebereinstimmung meiner so vorläufig reducirten Beobachtungen mit *Bruhns'* vortrefflicher Ephemeride ist zwar

nicht befriedigend, wird aber jedenfalls bedeutend besser ausfallen, wenn die verglichenen Sterne, für welche ich die Oerter genau nach den *Argelander'schen* Zonen zu Grunde gelegt habe, durch vollständige Beobachtungen werden neu bestimmt sein. Die Abweichungen der *Bruhns'schen* Elemente sind nämlich von den bisher reducirten hiesigen Beobachtungen diese gewesen:

## Ephemeride — Beobachtung.

1868	AR	Decl.
Mai 9	+2 <sup>s</sup> 48	+ 94'' 7
10	+3,98	+106,1
11	+3,11	+102,9
11	+3,50	+ 98,5
12	+3,32	+115,0
13	+4,02	+102,3
17	+5,81	+113,8
17	+5,27	+114,6
18	+6,56	+106,7
19	+5,82	+ 99,5
20	+7,54	+102,8
21	+8,37	+101,6
21	+8,31	+102,4

Am 17. Mai bedeckte dieser helle Comet \*7 magn. Argel. Ötzen 7701; um 12<sup>h</sup> 11<sup>m</sup> mittl. Zt. Kopenh. war  $\Delta\alpha = 0$ , Comet südl. 26''. Die Erscheinung bot nichts Ungewöhnliches dar, das Aussehen von Comet und Stern war unter der Bedeckung ganz das eines prächtigen Nebelsterns vierter Classe.

Kopenhagen, 1868 Mai 23.

d'Arrest.