Beobachtungen des Planeten (108) „Hecuba“ und des *Winnecke'schen* Cometen auf der Hamburger Sternwarte. April bis Mitte Mai 1869.

Mitgetheilt von Herrn Director *George Rümker*.

1. Planet (108).

1869	Mittlere Hamburger Zeit.	Scheinb. Differenz. Planet — *		Log für Par. Corr.		Log für Par. Corr.		Zahl der Vergleiche in α in δ		Ver- gleich- stern.	Beob- achter.
		$\Delta \alpha$	$\Delta \delta$	Scheinb. α		Scheinb. δ					
April 11	13 ^h 59 ^m 51 ^s	—4 ^m 54 ^s 35		11 ^h 59 ^m 45 ^s 93	9,433			13			
	14 22 47		+3' 33" 2			— 1° 54' 35" 9	0,857		3	<i>a</i>	<i>H</i>
12	13 3 3	+2 18,87		11 59 9,63	9,332	— 1 52 3,6	0,858	26	7	<i>b</i>	„
	13 3 41		—8 52,7								
13	12 54 56	+1 42,60		11 58 33,36	9,319	— 1 49 18,6	0,858	11	4	„	<i>H u. R</i>
	12 55 43		—6 7,7								
Mai 2	12 28 36	—2 23,52		11 50 29,58	9,433	— 1 15 3,9	0,855	28	6	<i>c</i>	<i>H</i>
	12 42 43		—3 40,5			— 1 13 54,7	0,856				
4	9 53 56	—2 47,26	—2 31,4	11 50 5,78	9,228			25	5	„	„
5	10 14 22	—2 57,98		11 49 55,10	9,077	— 1 13 28,0	0,857	29	7	„	„
	10 10 58		—2 4,7								
13	11 27 56	—3 34,71		11 49 18,30	9,395	— 1 14 35,0	0,855	22	5	„	„
	11 33 40		—3 12,1			— 1 16 4,4	0,861				
15	10 56 23	—3 31,02	—4 41,8	11 49 21,95	9,358			24	4	„	„
16	10 52 28	—3 26,97						37		„	„
	10 50 29		—5 39,8	11 49 25,99	9,346	— 1 17 2,3	0,863		6	„	„

☾ — *

2. *Winnecke's* Comet.

April 14	13 56 42	—0 49,18		10 22 34,15				5		<i>d</i>	<i>R</i>
	13 56 42	—1 3,87	+2 11,0	10 22 34,24	9,621	+34 56 43,6	0,709	5	5	<i>e</i>	<i>H</i>
28	10 22 25	+0 43,03		10 1 33,43				4		<i>f</i>	<i>R</i>
	10 28 36		—2 36,7		9,466	+36 31 13,7	0,534		5		
28	10 34 2	+0 42,83		10 1 33,23				3		„	<i>H</i>
	10 37 41		—2 38,6		9,490	+36 31 11,8	0,546		2		
29	10 13 3	—0 26,98		10 0 23,40				19		„	„
	10 3 55		+1 1,3		9,458	+36 34 51,8	0,511		9		
Mai 2	10 43 28	+0 47,88		9 57 3,85				21		<i>g</i>	„
	10 43 50		+5 3,8		9,541	+36 44 0,2	0,575		7		
4	11 7 43	—0 57,50		9 55 3,00	9,584	+36 48 33,4	0,617	27	6	<i>h</i>	„
	11 8 15		+7 29,2								
5	11 26 9	+3 4,90		9 54 6,54	9,606	+36 50 23,9	0,656	23	9	<i>i</i>	„
	11 33 41		—5 20,2								
11	11 9 35	—0 11,23		9 49 15,75	9,615	+36 56 33,8	0,737	16	4	<i>k</i>	„
	11 9 3		+5 0,8								
13	12 55 8	—0 22,33		9 47 48,82	9,638	+36 56 58,6	0,784	17	5	<i>l</i>	„
	12 52 3		+5 50,1								
15	11 43 53	+0 20,15		9 46 33,52	9,640	+36 57 8,3	0,722	11	6	<i>m</i>	„
	11 44 3		+5 28,2								
16	11 52 9	—0 18,12		9 45 55,24	9,643	+36 56 53,2	0,735	14	6	„	„
	11 50 31		+5 12,7								

Beobachter: *R* = Director *Rümker*, *H* = Dr. *Helmert*.

Diese Beobachtungen sind sämmtlich am *Repsold'schen* Aequatoreal angestellt, mit Ausnahme der Cometen-Beobachtung vom 14. April, an welchem Tage der Ocularkopf des Fernrohrs zum Zwecke einer Aenderung herausgenommen

worden war und daher der Comet am Ringmikrometer des kleinen Refractors beobachtet werden musste. Der Comet erschien übrigens zur genannten Zeit noch sehr schwach, sodass das Resultat der Beobachtung auch nicht die Sicher-

heit hat, welche den späteren Messungen zukommt. Bei 180 facher Vergrößerung zeigte sich im Allgemeinen der Comet vom 28. April ab als rundlicher, sehr verwaschener Nebel von über 2 Bogenminuten Durchmesser mit starker centraler Verdichtung von etwa 40 Secunden Durchmesser, innerhalb welcher oftmals ein aufleuchtender Kern, am 29. April

sogar zwei einander sehr nahe Kerne bemerkt wurden. Die 2te Beobachtung vom 28. April und die Beobachtung am 13. Mai wurden durch Mondschein resp. Nordlicht sehr erschwert. Am 15. und 16. Mai war der Kern des Cometen kleinen Sternen von ihm mit gleicher Helligkeit (11.12. Gr.) sehr nahe.

Mittlere Oerter der Vergleichsterne für 1869,0.

<i>a</i>	B. D. 2632	12 ^h 4 ^m 39 ^s 10	— 1° 58' 1''	2 nach Weisse 45	12 ^h 4 ^m 39 ^s 12	— 1° 58' 0''	1	2 Beob.	Gew. 1
				= Santini 226	39,08	1,8	2	=	= 2
<i>b</i>	= 2613	11 56 49,57	— 1 43 2,8	= Weisse 959	11 56 49,72	— 1 43 3,2	1	=	= 0
				= Str. Gen. Cat. 1374	49,62	2,3	4	=	= 2
				= Schjellerup 4347	49,49	3,9	1	=	= 1
<i>c</i>	= 2600	11 52 52,03	— 1 11 15,8	= Weisse 895	11 52 51,69	— 1 11 22,6	1	=	= 0
				= Santini 139	52,04	18,5	3	=	= 1
				= Berl. Beob. A.N. 56, 116	51,9f	16,9	1	=	= 1
				= Münchn. Aeq. 3523	52,03	15,9	1	=	= 0
unter Annahme von +0 ^m 1 jährliche Eigenbewegung in Declination. Neubestimmung in Declination erwünscht.									
<i>d</i>	= 2035	10 23 22,56	+34 48 50,5	= Weisse 456.					
<i>e</i>	= 2036	10 23 37,34	+34 44 32,9	=	=	+14'78 in α ;	—4'17 ^m 6 in δ .		
<i>f</i>	= 2032	10 0 49,92	+36 33 49,4	=	= 1166 u. 1167	9 ^h 55 ^m 48 ^s 26	+36° 35' 6''	2 Beob.	Gew. 1
						+ 5 1,88	— 1 19,5		
				= Bonn. Beob. 2026	9 57 42,45	+36 30 11,7	1	=	= 1
						+ 3 7,25	+ 3 39,9		
<i>g</i>	= 2024	9 56 15,64	+36 38 54,0	= Weisse 1175.					
<i>h</i>	= 2023	9 56 0,21	+36 41 1,7	=	= 1169—1171.				
<i>i</i>	= 2015	9 51 1,40	+36 55 41,4	} Differenz-Beobachtung gab gleichzeitig 2013 (W. 1026) — 2011 = +1 ^m 15'84; +24''8 2015 — 2011 (Bonn. B.) = +2 50,34; +4'36''3 und hiemit ergeben sich jene 3 Oerter aus					
<i>k</i>	= 2013	9 49 26,90	+36 51 29,9						
<i>l</i>	= 2011	9 48 11,06	+36 51 5,3						
					W. 1026	9 ^h 49 ^m 26 ^s 97	+36° 51' 34''8	1 Beob.	Gew. $\frac{1}{2}$.
					B. B. 2011	9 48 11,03	+36 51 3,0	1	= 1.
<i>m</i>	= 2008	9 46 13,34	+36 51 36,9	nach Weisse 956.					

Die Sternörter *f*, *i*, *k*, *l* sind in Declination offenbar einige Secunden unsicher.

Bedeckung von α Leonis durch den Mond am Abend des 18. Mai.

Eintritt: 14^h 14^m 43^s 13 Sternzeit = 10^h 28^m 16^s 63 mittl. Hamb. Zt. Beobachter Dr. *Helmert*.

Austritt: 14 49 58,12 = 11 3 25,84 = = = = =

Beide mit wünschenswerther Genauigkeit, obgleich während des Austrittes leichte Wolken den Mond verschleierten.

Hamburg, 1869 Mai 22.