

einzelnen Beobachtung eines Tages, die Rektascensionsdifferenzen und die mittleren Zeiten der Beobachtungen, 4. und 7. Abstand der Chorde vom Mittelpunkt des Mikrometers ($\delta - D$); 5. und 8. Bezeichnung des bei der Beobachtung benutzten Mikrometers.

In einigen wenigen Fällen, in denen die Originalzahlen nicht vorhanden, dagegen die von OLBERS berechneten Grössen $\mathcal{L} - *$ in den Manuskripten angegeben waren, mussten diese bei der folgenden Zusammenstellung direkt angegeben werden. Die Kometen sind nach GALLE'S Verzeichniss der Kometenbahnen bezeichnet.

A. Beobachtung von Kometen.

1. Komet 1795 (Encke).

1795	Gestirn	$\mathcal{L} - *$ in \mathcal{R} u. Mittl. Zeit der Beob.	$\delta - D$	Mikrometer	$\mathcal{L} - *$ in \mathcal{R} u. Mittl. Zeit der Beob.	$\delta - D$	Mikrometer
Novbr. 21	4 \mathcal{L}	I m s + 19 11.37 7 ^h 5 31.0	+ 457.3 + 899.4	B	II m s + 19 5.86 7 ^h 29 56.0	+ 363.8 + 457.6	B
22	1 \mathcal{L}	I + 29 23.19 6 22 17.5	+ 344.6 + 387.5	B			
23	3 \mathcal{L}	I + 7 44.36 5 32 19.5	+ 540.4 + 695.9	B	II + 7 39.87 5 46 20.0	+ 677.8 - 601.5	B
	5	- 0 1.00	-		- 0 6.02		
	3 \mathcal{L}	III + 7 36.34 6 4 35.0	+ 687.5 - 666.7	B			
	5	- 0 9.03					
26	2 \mathcal{L}	I - 0 19.55 5 55 52.5	- 779.7 + 457.6	B	II - 0 17.55 5 59 51.0	- 488.9 + 747.7	B
27	\mathcal{L}	I 5 24 2.5	+ 904.0	B			
	6	- 23 1.50	- 862.4				
	7	- 26 27.16	- 469.3				

Vergleichssterne.

No.	1795	Bez. u. Katalog	α med. 1795.0	δ med. 1795.0
1	Novbr. 22	ω Herc.	h m s 17 8 59.30	+ 11 5 53.1
2	26	σ Oph.	17 16 21.04	+ 4 20 1.0
3	23	53 Oph.	17 24 53.28	+ 9 44 13.5
4	21	α Oph.	17 27 25.53	+ 12 43 15.2
5	23	P. XVII 199	17 32 38.46	+ 9 33 39.7
6	27	61 Oph.	17 34 16.71	+ 2 40 50.9
7	27	γ Oph.	17 37 37.21	+ 2 47 50.1

Es sind dies alle von OLBERS gemachten Beobachtungen dieses Kometen.

Betr. der Verwandlung von Uhrzeit in mittlere Zeit ist zu bemerken, dass OLBERS den Stand der Uhr gegen wahre Zeit 1795 Nov. 22 zu obigen $-1^h 1^m 30^s$ angiebt und mit diesem alle Beobachtungen reducirt, da der Uhrgang in dieser Zeit nicht näher untersucht ist. In obiger Zusammenstellung ist durch Hinzufügen der Zeitgleichung die Beobachtungszeit, wie jetzt gebräuchlich in mittlerer Bremer Zeit angeben.

2. Komet 1796.

Von diesem Kometen, welcher von OLBERS nach BODE's Jahrbuch 1799 pag. 100 ff. 1796 März 31 bis April 14 an 9 Tagen beobachtet wurde, finden sich keine Originalzahlen in den Manuskripten vor.

3. Komet 1797.

1797	Gestirn	$\text{☾} - * \text{ in } \mathcal{A}$ u. Mittl. Zeit der Beob.	$\delta - D$ bez. $\text{☾} - *$	Mikrometer	$\text{☾} - * \text{ in } \mathcal{A}$ u. Mittl. Zeit der Beob.	$\delta - D$ bez. $\text{☾} - *$	Mikrometer
Aug. 21	4 ☾	I m s + 5 4.87 11 ^h 41 50.0	+ 1263.9 - 582.0	A_1	II m s + 5 6.33 11 ^h 51 36.0	+ 1019.2 - 1154.0	A_1
	6 ☾	III 11 59 15.5 - 0 36.60	- 549.9 - 618.9	A_1	IV 12 8 27.5 - 0 36.10		A_1
	6 ☾	V 12 18 10.0 - 0 34.09		A_1	VI 12 26 34.5 - 0 37.10	+ 782.6 + 763.4	A_1
	6 ☾	VII 12 40 37.9 - 0 33.59	- 502.7 - 578.5	A_1			
22	3 ☾	I + 13 33.16 10 22 10.0	+ 1111.4 - 938.4	A_1	II		
23	5 ☾	I + 3 36.09 12 23 56.0	} - 947.0		II + 3 37.09 12 33 24.0		
	5 ☾	III + 3 38.10 12 41 44.0			IV + 3 40.10 12 53 46.0	} - 1127.0	
	5 ☾	V + 6 6.99 1 5 56.0	} + 504.0				