

Vergleichsterne.

No.	1817	Bez. u. Katalog	$\alpha$ med. 1817.0	$\delta$ med. 1817.0
1	Novbr. 1	z Oph. P. XVI 270	h m s	$^{\circ}$ $'$ $''$
2			16 49 3.29	+ 9 40' 2.2
			16 53 11.67	+ 8 43 30.9

18. Komet 1818 II.

(Sämtliche Beobachtungen.)

1818	Gestirn	$\text{☾} - * \text{ in } \mathcal{R}$ u. Mittl. Zeit der Beob.	$\delta - D$	Mikrometer	$\text{☾} - * \text{ in } \mathcal{R}$ u. Mittl. Zeit der Beob.	$\delta - D$	Mikrometer
März 3	23 ☾	I m s — 0 10.03 14 <sup>h</sup> 18 44.5	+ 1023.6 — 662.0	A <sub>1</sub>	II m s — 0 10.03 14 <sup>h</sup> 27 56.0	+ 982.0 — 673.8	A <sub>1</sub>
	22 ☾	III + 1 23.71 14 35 8.5	+ 1087.1 — 769.1	A <sub>1</sub>	IV + 1 16.19 14 42 14.5	+ 835.9 — 1094.0	A <sub>1</sub>
	22 ☾	V + 1 20.20 14 51 4.0	+ 844.4 — 1089.2	A <sub>1</sub>			
9	20 ☾	I + 2 10.83 14 21 7.0	+ 1172.8 — 832.1	A <sub>1</sub>	II + 2 11.33 14 29 23.5	+ 1165.3 — 857.4	A <sub>1</sub>
	20 ☾	III + 2 9.33 14 36 17.5	+ 1141.3 — 767.6	A <sub>1</sub>			
13	21 ☾	I + 0 46.12 14 12 2.0	— 1113.5 + 1022.4	A <sub>1</sub>	II + 0 48.62 14 17 14.5	— 1200.6 + 939.2	A <sub>1</sub>
28	16 ☾	I + 1 49.28 13 31 42.0	— 636.4 + 797.1	A <sub>1</sub>	II + 1 50.28 13 43 20.5	— 565.1 + 825.3	A <sub>1</sub>
	15 ☾	III + 3 52.60 13 51 39.6	— 1123.8 — 631.2	A <sub>1</sub>	IV + 3 52.08 14 1 43.0	— 1251.4 — 816.1	A <sub>1</sub>
	15 ☾	V + 3 52.08 14 11 22.5	— 1172.7 — 724.8	A <sub>1</sub>	VI + 3 54.09 14 21 26.0	— 1105.0 — 690.4	A <sub>1</sub>
	15 ☾	VII + 3 54.59 14 30 58.5	— 1279.5 — 843.2	A <sub>1</sub>			

1818	Gestirn	☞ — * in $\mathcal{R}$ u. Mittl. Zeit der Beob.	$\delta - D$	Mikrometer	☞ — * in $\mathcal{R}$ u. Mittl. Zeit der Beob.	$\delta - D$	Mikrometer
März 31	☞ 17 18 19	I h m s 13 12 5.0 — 1 47.27 — 2 53.93	— 1032.5 — 572.4	$A_1$	II h m s 13 22 40.0 — 1 46.77 — 3 26.01	— 1097.5 — 642.9 — 955.3	$A_1$
	☞ 17	III 13 32 34.5 — 1 44.77	Mitte	$A_1$	IV 13 44 13.0 — 1 44.77	— 703.4	$A_1$
	☞ 17 19	V 13 52 33.5 — 1 45.77	+ 614.4 + 1117.2	$A_1$	VI 13 59 31.0 — 3 22.50	+ 1020.5 + 1212.2	$A_1$
	☞ 17 19	VII 14 10 18.5 — 1 44.77 — 3 24.51	— 1038.2 — 540.9 — 818.0	$A_1$	VIII 14 20 6.0 — 1 47.27 — 3 27.02	— 1066.4 — 572.4 — 871.0	$A_1$
	☞ 17	IX 14 30 9.5 — 1 45.77	Mitte	$A_1$			
April 1	☞ 13 ☞	I + 3 17.59 13 37 31.5	— 938.6 — 530.1	$A_1$	II + 3 13.48 13 46 22.0	— 1106.1 — 765.9	$A_1$
	☞ 13	III + 3 18.49 13 54 47.0	— 966.9 — 565.8	$A_1$	IV + 3 16.49 14 2 45.0	— 1159.8 — 805.6	$A_1$
	☞ 13	V + 3 16.99 14 11 6.0	+ 783.1 + 1160.0	$A_1$			
3	12 14 ☞	I + 3 16.99 13 10 0.5	Mitte	$A_1$	II — 0 1.50 13 16 31.5	+ 822.2 — 880.8	$A_1$
	14 13 ☞	III — 0 6.52 13 21 29.0	+ 475.8 — 1158.5	$A_1$	IV + 1 39.15 13 31 40.5	+ 1312.5 — 1178.4	$A_1$
	11 12 13 ☞	V + 0 42.61 13 37 20.0	+ 1278.6 — 1235.7	$A_1$	VI + 4 22.66 + 3 17.49 13 58 35.5	☞ — * II + 666.3	B
	11 12 ☞	VII + 4 21 66 + 3 14.98 14 4 40.0	☞ — * II + 670.7	B	VIII — 0 5.51 14 12 18.0	+ 708.6 — 964.1	$A_1$

1818	Gestirn	☞ — * in $\mathcal{R}$ u. Mittl. Zeit der Beob.	$\delta - D$	Mikrometer	☞ — * in $\mathcal{R}$ u. Mittl. Zeit der Beob.	$\delta - D$	Mikrometer		
April 12		I h m s 13 43 56.0	— 1106.5	A <sub>1</sub>	II h m s 13 50 58.0	— 1192.5	A <sub>1</sub>		
	☞ 8	— 0 46.62	— 531.0		— 0 46.62	— 650.3			
	9	— 0 46.62	— 807.6		— 1 18.70	— 723.7			
	10	— 1 18.70	— 623.0						
		III	+ 6 25.97	— 934.9	A <sub>1</sub>	IV	14 57 18.25	— 1157.0	A <sub>1</sub>
	☞ 8	14 48 44.0	— 579.3	— 0 50.88		— 522.3			
10	— 1 22.21		— 1 23.81	— 613.2					
15	☞ 5	I	+ 2 28.38	A <sub>1</sub>	II	+ 2 30.88	A <sub>1</sub>		
	☞ 7	+ 0 8.02	— 1104.1		+ 0 9.03	13 58 36.5			
	☞ 5	III	+ 2 26.82	B	IV	+ 2 27.87	B		
	☞ 7	— 1 4.67	— 1014.0		— 1 4.67	14 52 25.0		+ 351.1	
27	☞ 4	I	+ 1 53.28	A <sub>1</sub>	II	+ 1 51.27	A <sub>1</sub>		
		12 28 14.5	— 1244.2		12 35 30.0	— 1187.7			
		— 482.9		— 372.2					
	☞ 4	III	+ 1 46.26	A <sub>1</sub>	IV	+ 6 42.72	A <sub>1</sub>		
	☞ 3	12 45 45.0			12 59 52.0	— 1283.5			
		— 1043.2							
	☞ 4	V	+ 1 37.75	A <sub>1</sub>	VI	+ 1 37.75	☞ — * 4 B		
	☞ 4	13 44 4.5	— 1281.5		14 6 45.5	+ 552.2			
		— 719.2							
Mai 1	?	I	+ 1 10.18	A <sub>1</sub>	II	+ 1 1.36	A <sub>1</sub>		
	☞ 1	+ 0 58.15	— 959.2		12 36 13.2	— 1099.5			
		12 29 0.5	— 722.1	— 1285.8					
		— 558.4							
	☞ 1	III	+ 0 56.14	A <sub>1</sub>	IV	+ 0 55.14	A <sub>1</sub>		
	☞ 1	12 41 45.0	— 1172.5		12 47 14.0	— 1109.6			
		— 1007.1			— 936.9				
	?	V	+ 1 6.67	B	VI	+ 1 5.17	G		
	☞ 1	+ 0 55.14			+ 0 54.14				
	☞ 1	+ 0 49.38			13 7 55.5	Mitte			
		12 59 40.0	+ 110.0						
	☞ 1	VII	+ 0 52.13	A <sub>1</sub>					
	☞ 1	13 16 5.0	— 921.5						
		— 872.2							

## Vergleichsterne.

No.	1818	Bez. u. Katalog	$\alpha$ med. 1818.0	$\delta$ med. 1818.0
			h m s	° ' "
1	Mai 1	LL. 35963	19 9 6.94	— 3 21 18.5
2	April 27	P. XIX. 55	19 9 12.68	+ 0 6 1.7
3	27	W <sub>1</sub> 19 <sup>h</sup> 335	19 12 18.45	+ 0 6 33.7
4	27	$\nu$ Aqu.	19 17 12.44	— 0 0 57.8
5	15	$\alpha$ Aqu.	19 42 8.80	+ 8 24 28.7
6	12	$\sigma$ Aqu.	19 42 32.91	+ 9 59 6.1
7	15	$\zeta$ Aqu.	19 45 40.19	+ 8 0 37.4
8	12	LL. 38084	19 49 34.37	+ 10 14 47.3
9	12	BD.+ 10 <sup>h</sup> 4118	19 49 35.1	+ 10 9 6
10	12	LL. 38109	19 50 6.34	+ 10 13 33.0
11	3	LL. 38292	19 54 20.43	+ 14 5 1.8
12	3	LL. 38347	19 55 25.59	+ 14 28 44.3
13	1. 3	LL. 38415	19 57 3.79	+ 14 59 22.0
14	3	LL. 38490	19 58 45.90	+ 14 45 3.8
15	März 28	P. XIX. 413	19 59 12.45	+ 16 30 6.9
16	28	LL. 38613	20 1 16.52	+ 16 16 5.8
17	31	P. XX. 23	20 2 50.00	+ 15 38 5.3
18	31	P. XX. 32	20 3 57.56	+ 15 40 48.8
19	31	P. XX. 38	20 4 29.79	+ 15 33 26.8
20	9	22 Vulp.	20 7 51.72	+ 22 58 24.4
21	13	18 Sag.	20 8 33.23	+ 21 3 41.1
22	3	24 Vulp.	20 9 12.72	+ 24 7 51.9
23	3	LL. 39046	20 10 34.06	+ 25 5 14.8

## Bemerkungen.

- März 3. Der Komet war ungemein blass und schwach; in der Mitte war der unbegrenzte Nebel etwas heller, aber durchaus auch im grossen Dollond kein Kern zu unterscheiden; die Ein- und Austritte waren schwer mit gehöriger Genauigkeit zu beobachten (OLBERS reducirte nur Beobachtung III).
9. Der Komet war noch immer schwer zu sehen.
13. Der Komet war besser zu sehen.
28. Die Ein- und Austritte waren noch immer schwer zu sehen.
31. Der Komet war viel augenfälliger als sonst; er bleibt aber doch eine blasse unbegrenzte Dunstmasse, deren Ein- und Austritte schwer zu bestimmen sind.
- April 1. Der Komet war, so lange er noch sehr niedrig stand, ungemein schwer zu sehen, weswegen ich auch die beiden ersten Beobachtungen als ganz unzuverlässig ausschloss.
3. Der Komet war heute sehr gut zu sehen, auch schien bisweilen ein Kern durchzublicken.
15. Beobachtung I und II wurde von OLBERS ausgeschlossen.
27. Der Komet erschien an Lichtstärke gar nicht zugenommen zu haben und war sehr schwer zu beobachten.