Ephemeride des Winnecke'schen Cometen 1898 ... für 12^h M. Z. Berlin.

1898	α app.	δ app.	$\log r$	$\log \Delta$	$1:r^2\Delta^2$	1898	α app.	δ app.	$\log r$	$\log \Delta$	$1:r^2\Delta^2$
April 8	22 ^h 54 ^m 0 ^s	— 10° 59' 4	9.9855	0.1816	0.46	Mai 16	1 ^h 8 ^m 40 ^s	— 3° 46' 1			
10	23 2 26	10 37.2				18	14 23	3 26.1	0.0997	0.2524	0.20
12	10 45	10 14.5	9.9940	0.1893	0.43	20	19 59	3 6.6			
14	18 54	9 51.4				22	25 27	2 47.7	0.1122	0.2578	0.18
16	26 53	9 28.0	0.0036	0.1971	0.40	24	30 51	2 29.4			
18	34 42	9 4.4				26	36 6	2 11.7	0.1245	0.2628	0.17
20	42 22	8 40.7	0.0141	0.2048	0.36	28	41 15	1 54.6			
22	49 52	8 16.8				30	46 17	1 38.1	0.1367	0.2675	0.16
24	23 57 13	7 53.0	0.0253	0.2124	0.33	Juni 1	51 14	1 22.2			
26	0 4 25	7 29.2				3	1 56 4	1 7.0	0.1487	0.2717	0.14
28	11 28	7 5.4	0.0372	0.2198	0.31	5	2 0 48	0 52.3			
30	18 22	6 42.0				7	5 26	0 38.3	0.1604	0.2754	0.13
Mai 2	25 8	6 18.8	0.0494	0.2269	0.28	9	9 59	0 24.9			
4	31 45	5 55.8				11	14 26	0 12.2	0.1719	0.2788	0.13
6	38 13	5 33.2	0.0618	0.2338	0.26	13	18 47	— 0 0.1			
8	44 34	5 10.9				15	23 3	+ 0 11.4	0.1832	0.2817	0.12
10	50 46	4 49.0	0.0744	0.2403	0.24	17	27 13	0 22.2			
12	0 56 52	4 27.5				19	2 31 17	+ 0 32.3	0.1942	0.2841	0.11
14	1 2 50	— 4 6.5	0.0871	0.2465	0.22						

C. Hillebrand.

Ueber den Stern BD. +45°624.

In Veranlassung der Mittheilung des Herrn Professor Deichmüller in den Astr. Nachr. Nr. 3472 über den Stern BD. +45°624 habe ich die zwei Platten des Helsingforsers

auf der einen Platte, aufgenommen 1894 Dec. 6, als 9^m.4
auf der zweiten Platte, aufgenommen 1895 Sept. 27, als 9.5.

Die erstere Aufnahme ist bei ausnehmend guter Luft gemacht, die zweite bei mittelmässiger. Die photographische Grösse ist somit um annähernd eine Grössenklasse geringer

photographischen Catalogs durchmustert, worauf derselbe vorkommt, und durch Vergleichung mit BD. +44°526, +44°530, +45°627 und +45°628 den Stern gefunden

als die optische, was damit stimmt, dass der Stern als roth oder orange angegeben worden ist.

Anders Donner.

Ueber den Stern BD. +20°1083.

Der in Nr. 3475 von T. Köhl als veränderlich angezeigte Stern BD. +20°1083 in der Nähe von U Orionis ist schon vor mehreren Jahren wegen seiner grossen Röthe von mir auf Veränderlichkeit geprüft worden, aber die Schwankungen wurden gegenüber der zu verschiedenen Auffassungen bei verschiedener Luftbeschaffenheit veranlassenden Farbe des Sterns nicht als beweiskräftig für eine wirkliche Veränderlichkeit angesehen. Da ich den Stern sogleich nach Empfang der Mittheilung am 18. Februar wieder nahe ebenso hell, wie sonst geschätzt habe, müsste der Stern bei wirklicher Veränderlichkeit sehr rasch aus einem Minimum zur Maximal-

Bamberg, 1898 März 8.

helligkeit aufsteigen, um dann sehr lange in derselben zu verweilen. Meine Schätzungen sind, wenn BD. +20°1095 = A, BD. +20°1093 = B und BD. +20°1085 = D, der verdächtige wie in Nr. 3475 = a und BD. +20°1073 wie ebenda = b gesetzt wird:

1893 Febr. 6 $a = A > B^*)$ März 12 $a = A$ Sept. 8 $a = A$ 1894 Febr. 14 $A > a$ 1898 Febr. 18 $a = D >> b$ Febr. 21 $A > a = B \text{ 4.5 } D.$

Ernst Hartwig.

*) Das Zeichen > bedeutet 4 bis 5, >> 6 bis 8 Stufen, von denen 16 bis 18 auf eine Grössenklasse gehen.

Planet (347) Pariana. Corr. der Ephemeride (Veröff. R. I. Nr. 6): März 12 +2^m 27^s — 12' 7. W. Luther.

Inhalt zu Nr. 3482. G. Rechenberg. Ueber die Zugehörigkeit der W. Struve'schen weiten Doppelsterne zu den optischen oder physischen Doppelsternen. 17. — Sterneck. Plejaden-Bedeckung durch den Mond. 29. — C. Hillebrand. Ephemeride des Winnecke'schen Cometen 1898... für 12^h M. Z. Berlin. 31. — A. Donner. Ueber den Stern BD. +45°624. 31. — E. Hartwig. Ueber den Stern BD. +20°1083. 31. — W. Luther. Planet (347) Pariana. 31.