

**Beobachtungen des Planeten 1898 DR**  
auf der Sternwarte des Collegio Romano in Rom.

1898	T.m. Roma	$\Delta\alpha$	$\Delta\delta$	Cf.	Gr.	$\alpha$ app.	$\log p.\Delta$	$\delta$ app.	$\log p.\Delta$	Red. ad l. app.	*
Sept. 13	9 <sup>h</sup> 15 <sup>m</sup> 14 <sup>s</sup>	-3 <sup>m</sup> 19 <sup>s</sup> 88	-1' 46" 4	9.3	11.8	23 <sup>h</sup> 46 <sup>m</sup> 17 <sup>s</sup> 88	9.493 <sub>n</sub>	-0° 28' 45" 4	0.772	+4 <sup>s</sup> 44 +28" 7	1
15	11 13 48	+2 9.61	-5 0.3	9.3	—	23 44 42.51	8.988 <sub>n</sub>	-1 24 13.0	0.781	+4.45 +28.7	2
16	11 26 26	-6 44.80	-0 20.3	3.1	11.5	23 43 55.44	8.813 <sub>n</sub>	-1 50 55.2	0.784	+4.45 +28.7	3

Stelle di confronto.

*	$\alpha$ 1898.0	$\delta$ 1898.0	Autorità
1	23 <sup>h</sup> 49 <sup>m</sup> 33 <sup>s</sup> 32	-0° 27' 27" 7	Rad <sub>3</sub> 6383
2	23 42 28.45	-1 19 41.4	Rad <sub>3</sub> 6353
3	23 48 35.79	-1 51 3.6	Sant <sub>2</sub> 1399

Roma 1898 Settembre 17.

*E. Millosevich.*

**Beobachtungen des Planeten 1898 DS.**

1898	M. Ortszeit	$\Delta\alpha$	$\Delta\delta$	Vgl.	Gr.	$\alpha$ app.	$\log p.\Delta$	$\delta$ app.	$\log p.\Delta$	Red. ad l. app.	*
------	-------------	----------------	----------------	------	-----	---------------	-----------------	---------------	-----------------	-----------------	---

Auf der Sternwarte des Collegio Romano in Rom von Prof. *E. Millosevich.*

Sept. 15	13 <sup>h</sup> 11 <sup>m</sup> 56 <sup>s</sup>	-2 <sup>m</sup> 56 <sup>s</sup> 94	-2' 54" 6	6.2	11.0	23 <sup>h</sup> 39 <sup>m</sup> 33 <sup>s</sup> 78	9.136	-4° 8' 37" 9	0.800	+4 <sup>s</sup> 48 +29" 4	1
16	8 29 34	-3 38.63	-6 24.4	6.2	11.0	23 38 52.09	9.538 <sub>n</sub>	-4 12 7.7	0.790	+4.48 +29.4	1

Auf der k. k. Sternwarte in Wien von Dr. *J. Palisa.*

Sept. 16	13 25 5	-4 55.48	-1 9.4	—	11.0	23 38 41.30	9.180	-4 13 0.4	0.842	+4.48 +28.8	2
----------	---------	----------	--------	---	------	-------------	-------	-----------	-------	-------------	---

Mittlere Oerter der Vergleichsterne.

*	$\alpha$ 1898.0	$\delta$ 1898.0	Autorität
1	23 <sup>h</sup> 42 <sup>m</sup> 26 <sup>s</sup> 24	-4° 6' 12" 7	Hamburg IV 623
2	23 43 32.30	-4 12 19.8	Sj. 9844, A. N. 81.76

**Beobachtungen des Cometen Perrine-Chofardet.**

1898	M. Ortszeit	$\Delta\alpha$	$\Delta\delta$	Vgl.	$\alpha$ app.	$\log p.\Delta$	$\delta$ app.	$\log p.\Delta$	Red. ad l. app.	*
------	-------------	----------------	----------------	------	---------------	-----------------	---------------	-----------------	-----------------	---

A l'observatoire de Besançon avec l'Equatorial coudé par M. *P. Chofardet.*

(Mitgeteilt vom Director der Sternwarte M. *L. J. Gruy.*)

Sept. 14	16 <sup>h</sup> 7 <sup>m</sup> 14 <sup>s</sup>	-1 <sup>m</sup> 51 <sup>s</sup> 45	+8' 45" 4	12.9	9 <sup>h</sup> 45 <sup>m</sup> 38 <sup>s</sup> 65	9.667 <sub>n</sub>	+30° 15' 16" 1	0.749	+2 <sup>s</sup> 43 -12" 6	1
15	15 31 36	-2 20.92	-4 38.9	9.6	9 51 38.17	9.658 <sub>n</sub>	+29 43 28.3	0.787	+2.40 -13.1	2
16	15 17 18	-2 5.60	-3 26.7	9.12	9 57 46.11	9.650 <sub>n</sub>	+29 9 29.8	0.804	+2.38 -13.3	3

La comète est ronde avec une forte condensation au centre qui s'éteint à l'aurore avec les étoiles voisines de 8. grandeur; son diamètre est d'environ 3'.

Am 18z. Refractor der Kais. Universitätssternwarte zu Strassburg i. E. von Dr. *H. Kobold.*

Sept. 15	15 19 39	-0 3.55	+4 40.9	15.6	9 51 33.21	9.640 <sub>n</sub>	+29 43 53.2	0.802	+2.40 -13.0	4
15	15 19 39	-2 25.77	-4 14.0	15.6	9 51 33.31	9.640 <sub>n</sub>	+29 43 53.2	0.802	+2.39 -13.1	2
16	15 18 11	+2 15.35	-6 37.8	15.6	9 57 44.26	9.635 <sub>n</sub>	+29 9 34.8	0.807	+2.40 -13.2	5
16	15 18 11	-2 10.04	+1 48.5	15.6	9 57 44.48	9.635 <sub>n</sub>	+29 9 34.1	0.807	+2.38 -13.3	6

Comet ein sehr heller stark verdichteter runder Nebel von 2' Ausdehnung mit Schweif im Pos.-Winkel 300°. Helligkeit = 9<sup>m</sup> 5.

1898	M. Ortszeit	$\Delta\alpha$	$\Delta\delta$	Vgl.	$\alpha$ app.	$\log p.\Delta$	$\delta$ app.	$\log p.\Delta$	Red. ad l. app.	*
------	-------------	----------------	----------------	------	---------------	-----------------	---------------	-----------------	-----------------	---

Am Heliometer der Sternwarte in Bamberg von Dr. *E. Hartwig*.

Sept. 16	$16^h 31^m 44^s$	$+2^m 30^s 62$	$-8' 10'' 2$	4.4	$9^h 57^m 59^s 52$	—	$+29^\circ 8' 2'' 3$	—	$+2^s 39 - 13'' 3$	5
----------	------------------	----------------	--------------	-----	--------------------	---	----------------------	---	--------------------	---

Je vier Vergleichen in Abstand und Richtung. Durchmesser 2' mit excentrischer Verdichtung. Helligkeit 8<sup>m</sup>5. Schweif 1/2° lang von 2' Breite.

Auf der Sternwarte in Kremsmünster von Prof. *F. Schwab*.

Sept. 16	16 11 48	-2 2.72	+1 4.8	7	9 57 51.80	9.655 <sub>n</sub>	+29 8 51.4	0.759	+2.38 -13.3	6
17	16 7 17	+2 17.50	+0 16.7	7	10 4 4.65	9.653 <sub>n</sub>	+28 32 53.6	0.768	+2.38 -13.4	7
18	16 25 53	-2 2.09	-0 37.5	4	10 10 26.03	9.650 <sub>n</sub>	+27 54 36.9	0.756	+2.34 -13.7	8

Mittlere Oerter der Vergleichsterne.

*	$\alpha$ 1898.0	$\delta$ 1898.0	Autorität	*	$\alpha$ 1898.0	$\delta$ 1898.0	Autorität
1	$9^h 47^m 27^s 67$	$+30^\circ 6' 43'' 3$	BB. VI $+30^\circ 19' 27$	5	$9^h 55^m 26^s 51$	$+29^\circ 16' 25'' 8$	AG. Cambr. 5182
2	9 53 56.69	+29 48 20.3	AG. Cambr. 5178	6	9 59 52.14	+29 7 59.9	AG. Cambr. 5205
3	9 59 49.33	+29 13 9.8	W <sub>2</sub> $9^h 12' 26$	7	10 1 44.77	+28 32 50.3	AG. Cambr. 5219
4	9 51 34.36	+29 39 25.3	AG. Cambr. 5158	8	10 12 25.78	+27 55 28.7	AG. Cambr. 5290

### Ephemeride des Planeten 1898 DQ. \*)

Da die Correction der Ephemeride in A. N. 3517 Mitte September noch gering (ca. +4<sup>s</sup>) war und nur langsam und regelmässig zunehmen dürfte, so gebe ich hier eine einfache Fortsetzung derselben, indem ich mir die Bahnverbesserung für die Zeit nach dem bevorstehenden Stillstande des Planeten vorbehalte.

12<sup>h</sup> M. Z. Berlin.

1898	$\alpha$ app.	$\delta$ app.	$\log r$	$\log \Delta$	1898	$\alpha$ app.	$\delta$ app.	$\log r$	$\log \Delta$
Oct. 4	$20^h 35^m 57^s$	$-6^\circ 12' 4$	0.2249	9.9846	Nov. 17	$21^h 20^m 53^s$	$-3^\circ 29' 5$		
6	36 31	6 9.9			19	24 11	3 16.1		
8	37 15	6 7.0			21	27 33	3 2.2	0.1919	0.1192
10	38 9	6 3.7			23	31 0	2 47.7		
12	39 13	6 0.0	0.2203	0.0103	25	34 31	2 32.6		
14	40 27	5 55.8			27	38 6	2 17.0		
16	41 50	5 51.2			29	41 46	2 0.9	0.1852	0.1359
18	43 22	5 46.1			Dec. 1	45 30	1 44.2		
20	45 2	5 40.6	0.2153	0.0351	3	49 17	1 27.0		
22	46 51	5 34.6			5	53 8	1 9.3		
24	48 48	5 28.0			7	$21^h 57^m 3$	0 51.0	0.1782	0.1508
26	50 53	5 21.0			9	$22^h 1^m 2$	0 32.2		
28	53 5	5 13.5	0.2100	0.0586	11	5 5	-0 12.8		
30	55 24	5 5.5			13	9 11	+0 7.1		
Nov. 1	$20^h 57^m 50$	4 56.9			15	13 21	0 27.5	0.1708	0.1641
3	$21^h 0^m 22$	4 47.8			17	17 34	0 48.5		
5	3 1	4 38.3	0.2043	0.0805	19	21 51	1 9.9		
7	5 46	4 28.2			21	26 11	1 31.8		
9	8 36	4 17.6			23	30 35	1 54.2	0.1632	0.1757
11	11 32	4 6.4			25	35 2	2 17.0		
13	14 34	3 54.7	0.1983	0.1008	27	39 32	2 40.3		
15	17 41	3 42.4			29	44 5	3 4.0		
17	$21^h 20^m 53$	$-3^\circ 29' 5$			31	$22^h 48^m 40$	$+3^\circ 28' 2$	0.1552	0.1859

Berlin, Kgl. Recheninstitut, 1898 Sept. 17.

*A. Berberich.*

\*) Aus der Beilage zu Nr. 3520 wiederholt.