

Mittlere Oerter der Vergleichsterne für 1886.0.

*	α (Wolfers)	δ (Auwers)	Autorität
1	$1^h 39^m 18^s.43$	$+39^\circ 2' 25''.3$	$W_2 1^h 39^m 18^s.43$ (Lal. 3193)
2	$1 39 26.64$	$+39 3 58.7$	$W_2 1^h 39^m 26^s.64$ (Lal. 3198)
3	$1 46 15.81$	$+55 2 5.2$	$1/3$ (Rü. 455 + Rü. 938 + Radcl. 542) (Lal. 3892)
4	$23 35 26.19$	$+41 13 6.3$	$1/3$ ($W_2 743$ + Rü. 11469 + Radcl. 6154) (Lal. 46417-18-20)

Bemerkungen.

Comet 1886... (Barnard).

April 22. Bilder verwaschen und unruhig, helle Abenddämmerung. Comet hell, kein Kern, aber eine helle Verdichtung. Kurzer fächerförmiger Schweif. Im 5 z. Sucher sieht der Comet aus wie ein Nebelstern 7. Grösse.

Comet 1886... (Brooks 1).

Mai 9. Verwaschene, unruhige Bilder. Comet ziemlich hell mit einem granulierten Kerne, in welchem man mehrere helle Punkte sieht.

Comet 1886... (Brooks 2).

Mai 9. Eine Stunde vor der Mikrometerbeobachtung war der Comet so schwach, dass ich ihn nur mit

Dresden 1886 Mai.

Mühe finden konnte. Die Luft war weniger gut und der Comet stand tiefer als Mai 6, auch war etwas Mondschein, jedoch konnten diese Umstände allein das Cometenlicht nicht in dem Maasse schwächen, wie es in der That geschehen ist. Eine Stunde nach der Mikrometerbeobachtung wurde der Comet recht hell, doch nicht so hell wie Mai 6. Der Schweif ist gerade und schmal. Den Nebenschweif sehe ich nicht. Kern scheibenförmig. Die Farbe des Cometen weiss-bläulich.

Mai 22. Beim Cometen ist weder Kern noch Verdichtung sichtbar. Man sieht nur den mässig hellen, schmalen Schweif von etwa 16' Länge, welcher um 14^h 5 Sternzeit im Positionswinkel von 289° 7 stand.

B. von Engelhardt.

Beobachtungen des Cometen 1886... (Brooks 1)

mit dem 10 1/2 zöll. Refractor der Sternwarte zu München.

1886	M.Z. Münch.	$\Delta\alpha$	$\Delta\delta$	Vgl.	α app.	$\log p.A$	δ app.	$\log p.A$	Red. ad l. app.	*
Mai 2	$10^h 5^m 30^s$	$+0^m 7^s.02$	—	9	$0^h 59^m 12^s.19$	8.569	—	—	$-0^s.48 - 9^s.6$	1
2	$10 14 0$	—	$+ 5' 24''.1$	8	—	—	$+59^\circ 47' 14''.1$	0.925	$-0.48 - 9.6$	1
2	$10 37 55$	$+0 16.73$	—	12	$0 59 21.90$	8.862 _n	—	—	$-0.48 - 9.6$	1
2	$10 50 51$	—	$+ 4 36.3$	8	—	—	$+59 46 26.3$	0.922	$-0.48 - 9.6$	1
4	$14 2 4$	$-2 22.69$	—	15	$1 14 40.43$	9.789 _n	—	—	$-0.48 - 9.6$	2
4	$14 26 9$	—	$+ 8 49.7$	5	—	—	$+58 29 43.5$	0.770	$-0.48 - 9.6$	2
18	$13 20 34$	$+0 54.67$	—	15	$2 35 5.39$	9.546 _n	—	—	$-0.30 - 10.0$	3
18	$13 38 26$	—	$- 1 0.9$	10	—	—	$+46 51 7.7$	0.885	$-0.30 - 10.0$	3
18	$13 58 9$	$+1 2.35$	—	9	$2 35 13.07$	9.627 _n	—	—	$-0.30 - 10.0$	3
19	$13 56 51$	$-2 0.85$	$- 9 46.8$	18.6	$2 39 58.05$	9.615 _n	$+45 45 40.6$	0.873	$-0.30 - 10.0$	4
21	$13 41 48$	$-2 16.24$	$+ 0 52.2$	21.7	$2 49 12.06$	9.568 _n	$+43 30 36.3$	0.889	$-0.28 - 10.0$	5
22	$13 25 35$	$-0 26.38$	—	18	$2 53 41.84$	9.521 _n	—	—	$-0.26 - 10.0$	6
22	$13 39 46$	—	$+ 4 24.9$	8	—	—	$+42 19 8.5$	0.893	$-0.26 - 10.0$	6
25	$14 33 2$	$+1 17.69$	$- 6 57.5$	12.4	$3 7 21.59$	9.615 _n	$+38 25 3.4$	0.860	$-0.23 - 9.9$	7

Mittlere Oerter der Vergleichsterne für 1886.0.

*	α 1886.0	δ 1886.0	Autorität	*	α 1886.0	δ 1886.0	Autorität
1	$0^h 59^m 5^s.65$	$+59^\circ 41' 59''.6$	Kr. A.G.Z. 130, 131, 663	5	$2^h 51^m 28^s.58$	$+43^\circ 29' 54''.1$	$W_2 2^h 51^m 28^s.58$
2	$1 17 3.60$	$+58 21 3.4$	Kr. A.G.Z. 325, 403	6	$2 54 8.48$	$+42 14 53.6$	$W_2 2^h 54^m 8^s.48$
3	$2 34 11.02$	$+46 52 18.6$	BB. VI +46° 610	7	$3 6 4.13$	$+38 32 10.8$	$W_2 3^h 6^m 4^s.13$
4	$2 41 59.20$	$+45 55 37.4$	BB. VI +45° 662				

Bemerkungen. Mai 2. Comet ganz verwaschen, ohne bestimmte Grenzen, etwas oval, kein Kern, kaum eine Lichtzunahme nach innen. Durchmesser etwa 1' 40". — Mai 4. Ungeändertes Aussehen. Die Beobachtung zwischen Wolken ist etwas unsicher. — Mai 18-19. Comet sehr hell mit grossem, deutlichem Kern 8. Grösse. — Mai 21-25. Der Kern ist mehr ausgebreitet, fast scheibenartig, vom Glanze eines Sterns 6.-7. Grösse; die nahezu kreisrunde Coma hat einen Durchmesser von etwa 2' 20". Die Beobachtung von Mai 25 musste eilig ausgeführt werden und ist daher etwas unsicher. — Die $\Delta\alpha$ und $\Delta\delta$ sind wegen Refraction corrigirt.

Dr. F. Bauschinger.