

Beobachtungen auf dem astrophysikalischen Observatorium in OGYalla.

Comet 1886... (Fabry).

Nach eingelaufenem Bericht über die Entdeckung des Cometen wurde dieser sofort am ersten klaren Abend eingestellt und spectroscopisch und photometrisch beobachtet.

1885 Dec. 9. Comet sehr schwach. Im Spectroskop zeigte er ein äusserst schwaches continuirliches Spectrum, in welchem man die Farben nur mit der grössten Mühe unterscheiden konnte.

Herr Dr. von Kövesligethy machte am 254^{mm} Refractor eine photometrische Vergleichung mit dem Stern DM. +20°43, 9^m5. Die Beobachtung ist mit einem neutralen Glaskeil ausgeführt worden, dessen Transmissionscoefficient bislang aus Abblendungsversuchen zu $\log p = -0.6608$ bestimmt wurde.

Die Abblendung wurde jedoch nur soweit getrieben, dass die einzelnen Endresultate in p nicht erheblich variirten. Das Messungsergebnis lautet:

$$1885 \text{ Dec. } 9 \text{ } 7^h 0^m \log \left(\frac{\text{Int. Comet}}{\text{Stern}} \right) = -1.825.$$

Dies Resultat ist auch wegen grosser Schwäche des Cometen etwas unsicher.

1885 Dec. 27 6^h 30^m. Der Comet ist scheinbar schwächer geworden, zeigt eine hübsche parabolische Coma, in deren Brennpunkt augenscheinlich der Kern liegt. Die Richtung ist NW.

Comet 1886... (Barnard).

1885 Dec. 27 6^h 50^m. Der Comet ist recht schwach, sein Aussehen ist ziemlich kreisrund mit hellem Kerne. Im Spectroskop konnte man bloss ein ebenso schwaches Spectrum bemerken, wie dies beim Cometen Fabry der Fall war.

Nebel DM. +11°4577 = G. C. 4670.

1886 Jan. 4 6^h 45^m. Beim Aufsuchen des Cometen Brooks stiess ich zufällig auf diesen schönen Nebel, welchen

Ogyalla Sternwarte 1886 Jan. 6.

dann Dr. von Kövesligethy am Glaskeilphotometer beobachtet und mit dem Stern DM. +11°4583, 6^m0, verglichen hat:

$$1886 \text{ Jan. } 4 \text{ } 6^h 45^m \log \left(\frac{\text{Nebel}}{\text{Stern}} \right) = -0.763$$

Der Nebel zeigt im Spectroskop ein schönes continuirliches Spectrum.

Neuer Stern bei χ^1 Orionis.

1885 Dec. 27. Der Stern gehört zum Typus IIIa der Vogel'schen Spectraltypen. Das Spectrum ist recht hell und man bemerkt zwei starke Banden in Roth, die D Linie, der eine helle Linie (D_3) folgt, als Begrenzung einer Bande, hierauf zwei breite gleichförmig verwaschene Banden, nach diesen folgt abermals eine helle Linie, welche weniger brechbar ist als F , hierauf folgt F , und noch drei sehr breite Banden im Blau, welche beinahe ganz zusammen fliessen.

Herr Dr. von Kövesligethy hat am 162^{mm} Refractor an diesem Sterne photometrische Vergleichen angestellt, und zwar hat er die Nova mit DM. +19°1186, 5^m6, verglichen und folgende Resultate erhalten:

$$\text{Dec. } 27. \text{ Höhe über Horizont } 61^\circ ; \log \frac{\text{Nova}}{\text{Stern}} = 0.292$$

$$28. \text{ } 59.6 ; \log \frac{\text{Nova}}{\text{Stern}} = -0.018$$

$$\text{Jan. } 3. \text{ } 58 ; \log \frac{\text{Nova}}{\text{Stern}} = -0.368$$

Die Farbe der Nova ist sehr tief orange, viel tiefer als α Orionis. Im monochromatischen Lichte würde seine Farbe etwa der Wellenlänge von α im Sonnenspectrum entsprechen.

von Konkoly.

Meridian Observations of Comets.

Date	Ann Arb. M.T.	α app.	δ app.	$\log p.A$
1881 Comet 1881 III.				
June 27	11 ^h 28 ^m 24 ^s	5 ^h 54 ^m 8 ^s 09	+60° 55' 58".0	0.936
28	11 30 30	6 0 11.20	+63 48 3.9	0.930
30	11 36 55	6 14 30.39	+68 39 38.8	0.918
July 1	11 41 23	6 22 55.81	+70 42 5.1	0.912
2	11 46 49	6 32 19.37	+72 30 44.8	0.906
4	12 0 51	6 54 16.69	+75 31 43.5	0.894
5	12 9 35	7 6 58.83	+76 46 7.0	0.889
9	12 56 20	8 9 37.29	+80 15 49.8	0.874
11	13 25 31	8 46 46.07	+81 15 43.3	0.869
12	13 40 49	9 6 3.55	+81 38 14.8	0.867
1882 Comet 1882 I.				
May 15	9 56 16	1 31 20.68	+72 40 23.7	0.904
16	10 12 45	1 51 48.75	+71 46 44.8	0.908

Date	Ann Arb. M.T.	α app.	δ app.	$\log p.A$
1882				
May 17	10 ^h 27 ^m 26 ^s	2 ^h 10 ^m 27 ^s 45	+70° 44' 59".7	0.911
22	11 16 2	3 18 53.63	+64 5 20.6	0.929
23	11 21 50	3 28 38.83	+62 31 48.5	0.932
May 16. Through clouds, not very good.				
1885 Comet 1886... (Fabry).				
Dec. 26	5 28 59	—	+21 12 29.6	0.498
1885-86 Comet 1886... (Barnard).				
Dec. 26	9 1 32	3 24 30.82	+ 7 24 44.4	0.701
Jan. 6	7 52 53	2 59 3.31	+ 9 13 51.8	0.682