der C-Linie. Aus der oben angeführten Tabelle ist ersichtlich, dass die Wasserstofflinien des Meteoriten auch in dem Luft-spectrum vorkommen, also nicht unbedingt dem Meteoriten zugeschrieben werden müssen; nach Abzug der Wasserstoff-

linien wird das Spectrum des Meteoriten mit dem des Kohlenoxyds fast identisch, was mit dem Ergebnisse von Vogel übereinstimmt.

Odessa, 1898 April 27.

N. Donitch.

Beobachtung der Bedeckung von α Scorpii (Antares) 1898 März 13

auf der k. k. Sternwarte zu Prag.

Ph.	Sternz. Prag	M. Z. Greenw.	Instr.	Vgr.	Oeffn.	Beobacht.	Bemerkungen
E. h.	15 ^h 22 ^m 53 ^s .78	14 ^h 58 ^m 12 ^s .45	Steinh.	152	162.6	Weinek	Sichere Beobachtung. Luft sehr unruhig und dunstig. Mond tief. Stern tritt 3 ^s 8 vor seinem Verschwinden auf die Mondscheibe
	15 22 53.98	14 58 12.65	Fraunh.	160	97.6	Oppolzer	Sehr gut
A. d.	16 33 43.33	16 8 50.40	Steinh.	152	162.6	Weinek	Plötzliches Erscheinen, ziemlich gut

Uhrvergleichen vor Eintritt und nach Austritt, sowie Zeitbestimmung in derselben Nacht erfolgten durch den I. Assistenten Herrn Dr. E. von Oppolzer. Die Uhrgänge wurden aus März 10 und 21 abgeleitet. Für die Längendifferenz Prag — Greenwich wurde $-57^m 40^s 36^*$ angenommen.

Prag 1898 April 20.

L. Weinek.

* Siehe: »Astronomische Beobachtungen an der k. k. Sternwarte zu Prag in den Jahren 1888, 1889, 1890 u. 1891«, Prag 1893, S. 14.

Beobachtung des Cometen 1898... (Perrine Juni 14).

1898 Juli 12 12^h 45^m 30^s M. Z. Strassb. α app. = 6^h 0^m 13^s.58 (9.475_N) δ app. = +46° 4' 13".6 (0.907). Kobold.

Cometa 1898... (Coddington-Pauly).

Colle mie osservazioni, in numero di sette, fra Giugno 14 e Luglio 3, ho corretto i primi elementi parabolici, che io aveva calcolato in basa alle osservazioni di Roma dei giorni

14, 18 e 22 Giugno. I nuovi elementi, che di pochissimo differiscono dai primi, rappresentano bene tutte le sette osservazioni. Essi sono i seguenti:

$$\begin{aligned}
 T &= 1898 \text{ Sett. } 13.81843 \text{ t. m. Berlino} \\
 \omega &= 232^\circ 57' 59".3 \\
 - \Omega &= 73 \ 59 \ 28.0 \\
 i &= 70 \ 3 \ 36.8 \\
 \log q &= 0.232140
 \end{aligned}
 \quad
 \begin{aligned}
 x &= [9.631924] r \cdot \text{sen}(v + 12^\circ 53' 20".5) \\
 y &= [9.967346] r \cdot \text{sen}(v + 341 \ 2 \ 31.8) \\
 z &= [9.990233] r \cdot \text{sen}(v + 255 \ 59 \ 54.5)
 \end{aligned}$$

Se si assume per unità l'intensità luminosa della cometa il dì della scoperta, quella dovrebbe essere 0.48 il 29 Sett.

Effemeride per 12^h di Berlino.

1898	α vera	δ vera	$\log r$	$\log A$	I	1898	α vera	δ vera	$\log r$	$\log A$	I
Agos. 16	13 ^h 41 ^m 22 ^s .99	-51° 28' 45".9	0.2422	0.1932	0.68	Sett. 7	13 ^h 35 ^m 54 ^s .29	-57° 40' 44".9			
18	40 3.67	52 0 31.7				9	36 18.67	58 17 49.5	0.2324	0.2494	0.55
20	38 55.21	52 32 34.7	0.2396	0.2043	0.66	11	36 51.69	58 55 34.2			
22	37 57.26	53 4 57.2				13	37 33.25	59 34 1.4	0.2321	0.2564	0.54
24	37 9.42	53 37 42.8	0.2374	0.2146	0.63	15	38 23.51	60 13 12.3			
26	36 31.47	54 10 53.3				17	39 22.43	60 53 8.9	0.2323	0.2628	0.52
28	36 2.84	54 44 31.6	0.2356	0.2243	0.61	19	40 30.29	61 33 51.4			
30	35 43.39	55 18 39.7				21	41 47.12	62 15 22.3	0.2329	0.2686	0.50
Sett. 1	35 32.92	55 53 18.9	0.2341	0.2334	0.59	23	43 13.39	62 57 41.9			
3	35 31.38	56 28 30.9				25	44 49.28	63 40 50.4	0.2339	0.2739	0.49
5	35 38.50	57 4 19.0	0.2330	0.2417	0.57	27	46 35.53	64 24 47.9			
7	13 35 54.29	-57 40 44.9				29	13 48 31.88	-65 9 34.4	0.2353	0.2786	0.48

Frascati, 1898 Agosto 4.

E. Millosevich.