

Osservazioni della cometa IV. 1857 e della II. 1857 fatte all' osservatorio del Collegio Romano.

La notte del 1. corrente dopo una breve ricerca ho trovato la nebulosa indicata del Signor *Le Verrier* e riconosciute per una vera cometa dotata di rapido movimento, e ne ho fatto immediatamente 4 confronti colla stella 7. della Giraffa, cioè la 1504 del catalogo britannico.

A 2 ore 11^m10^a dopo la mezzanotte la cometa precedeva questa stella di 7^m31^s78 ed era più al sud di essa di 9'16"36. (senza correz. di refrazione.) Donde si deduce la seguente posizione della cometa

1857 Roma 31 Luglio temp. Astr. 14^h11^m39^s81

Ascensione retta cometa = 4 38 19,66

Declinazione cometa = +53°21' 56"44

La cometa è discretamente visibile anche nei mediocristrumenti, e nel grande refrattore presenta una nebulosità

irregolarmente sfumata di circa 3 minuti di diametro con una massa più lucida alquanto eccentrica al resto della chioma (a) 1 Bar = 754.2 (red. a 0°) T. = 23°.

2 agosto T.m. 14^h37^m13^s3 la cometa segue la stella (e) di 2^h826 ed è più al sud 53"86. La posizione prossima di (e) è AR = 4^h56^m47^s, Decl. = +50°56'3. La forma della cometa questa mattina è una nebulosità ovale regolare avente una parte più densa eccentrica la direzione della parte sfumata è 117°. La stella di confronti è presso 9 auriga, e sarà meglio determinata appresso. Le posizioni sono fatte al grande equatoriale col micr. filare a fili lucidi e sono molto concordi.

Soggiungo le tre ultime osservazioni della

Cometa di Brorsen II. 1857.

	T. m. Roma	Posizione col parallelo	Distanza	$\Delta\alpha$ concl.*	$\Delta\delta$ = *
Maggio 15	8 ^h 40 ^m 21 ^s 1	33°19' sud. seg.	538"917	+ 46' 552	-4' 56"01
17	9 48 57,9			+272,23	
	9 54 13,5				-2 19,12
22	10 7 54,0	89 12 sud. seg.	132,745	+ 0,231	-2 12,72

Stelle di confronto

Maggio 15	AR = 9 ^h 16 ^m 7 ^s 36	Decl. = +62°24' 42"6	Gr. 8 = Argelander \mathcal{M} 9882 (catal. di Oeltzen)
17	9 39 39,44	+61 20 57,5	8.9 Argelander \mathcal{M} 10265
22	10 41 2,78	+57 46 27,7	11

la stella del 22 maggio fu conclusa da quella di Argelander \mathcal{M} 11094 col microm. filare, e si ebbe AR stella = Arg. +4^m9^s7, Decl. stella = Arg. +1' 32"8.

La cometa nelle due ultime sere era assai debole, e si mostravano sparsi quà è la punti lucidi piccolissimi ma non avevo nucleo distinto.

Awiso. I possessori di forti strumenti sono pregati di osservare ξ libra innanzi du ci asconde affatto nei razzi solari. Essa è ritornata semplice.

Roma 1857 Agosto 3.

A. Secchi.

Comet IV. 1857.

Der von Herrn *Dien* in der Nacht vom 28^{sten} auf den 29^{sten} Juli auf der Pariser Sternwarte entdeckte Comet ist von Herrn Dr. *C. H. F. Peters* auf dem Dudley-Observatory in Albany bereits am 25^{sten} Juli, also 3 Tage früher entdeckt und am Kreismikrometer des Suchers wie folgt beobachtet:

	M. Zt. Greenw.	α	δ	Vgl.
1857 Juli 25	16 ^h 45 ^m 32 ^s	3 ^h 33 ^m 32 ^s 7	+57° 9' 14"	10
26	17 42 56	3 46 26,1	+58 18 33	9
27	16 27 12	3 57 58,1	+57 24 41	11

(nicht wegen Refraction corrigirt)

Comp. star July 25	Oeltzen-Arg. 3999—4000
26	= = 4278
27	Groombr. 795.