

Beobachtungen des *Faye'schen* Cometen, von Herrn P. A. Secchi, Director der Sternwarte des Collegio Romano.

La comète dont je vous ai annoncé la découverte n'est que la comète de *Faye* que j'avais abandonnée d'observer comme trop faible. Elle avait été observée en Septembre et j'avais obtenu la position suivante:

| 1865 | Temps moyen | $\Delta \alpha$ | $\Delta \delta$ | comp. |
|----------|---|--|-----------------|-------|
| Sept. 16 | 9 ^h 55 ^m 57 ^s 52 | (b) +0 ^m 34 ^s 15 | (b) +3' 27'' 9 | 2 |
| 17 | 9 19 56,18 | (b) — 0 3,10 | (b) — 5 51,7 | 2 |

L'étoile de comparaison (b) est la 1037 XXI. de Weisse dont la position app. $\alpha = 21^h 44^m 23^s 85$; $\delta = +2^\circ 29' 6'' 20$.

| 1865 | T. m. Rome | $\Delta \alpha$ | $\Delta \text{Pol. dist.}$ | AR app. | Dist. Pol. app. | comparaisons |
|--------|---|---|----------------------------|--|-----------------|--------------|
| Dec. 9 | 9 ^h 6 ^m 17 ^s 8 | α' +0 ^m 7 ^s 97 | α' +8' 40'' 2 | 22 ^h 46 ^m 36 ^s 70 | 94° 7' 56'' 42 | 2 |
| 10 | 8 7 3,45 | α' +0 0,00 | α' +2 0,64 | 22 48 27,28 | 94 4 5,12 | 2 |
| 12 | 7 8 22,52 | α' +0 2,17 | α' — 2 35,05 | 22 52 13,40 | 93 56 49,67 | 2 |

Les positions des étoiles de comparaison ont été déterminées rapport à l'étoile b' qui est la \mathcal{N} 458 de la Zone II. australe de M. Santini = 44879. L. H. C. dont $\alpha = 22^h 50^m 10^s 93$, Dist. pol. = $93^\circ 57' 38'' 72$. Le 9^{me} étoile de comparaison (α') de 11^m. Sa position est en $\alpha = * b' - 3^h 42^m 2$, Dist. pol.

Rome, 1865 Décembre 13.

La nouvelle série d'observations a été faite en prenant toujours une petite étoile pour intermédiaire puisque sans cela il aurait été impossible de prendre les passages avec précision au réticule même très faiblement éclairé: mais en employant cette étoile faible intermédiaire on obtenait un résultat assez sûr en profitant des moments dans les quelles la comète se voyait bien. Nota l'obs. du 10 est peu certaine à cause du brouillon.

Nouvelle série d'observations:

= $* b' + 8' 40'' 2$. Le 10^{me} étoile c' de 12^m. Sa position est en $\alpha = * b' - 1^m 43^s 63$, Dist. pol. = $* b' + 4' 25'' 76$ (Brouillard). Le 12^{me} étoile d' de 11^m. Sa position est en $\alpha = * b' + 2^m 0^s 3$, Dist. pol. = $* b' + 1' 46'' 0$. Nota observation très précise, vue la difficulté de l'objet.

A. Secchi.

Entdeckung eines Cometen. Schreiben des Herrn W. Tempel an den Herausgeber.

Ich fand gestern Abend um 8 Uhr einen Cometen bei β Urs. min. — Mit schwacher Vergrößerung zeigte derselbe einen runden, in der Mitte etwas verdichteten Nebel von 12' Durchmesser und nur zuweilen schien es als pulsirte ein Schweif von $\frac{1}{2}$ Grad Länge ungefähr.

Einen festen Kern konnte ich nicht wahrnehmen, dafür erschien mir die Mitte wie ein kleiner feiner Sternhaufen,

vielleicht scheinbar verursacht durch seinen ungemein raschen Lauf, denn um 1^h war er schon unter ζ Urs. min., hatte also den Durchmesser meines Sehfeldes (von 2°) in 5 Stunden durchheilt.

Leider kann ich Ihnen nicht genauere Position übermachen.

Marseille, 1865 Dec. 20.

Wilh. Tempel.

Beobachtungen des Cometen I. 1866, von Herrn Prof. Bruhns.

Den neuen Cometen von Tempel fand ich gestern Abend im Cepheus und beobachtete:

| 1865 | Mittl. Leipz. Zt. | AR | Decl. |
|---------|---|---|-----------------|
| Dec. 22 | 12 ^h 31 ^m 39 ^s 9 | 22 ^h 14 ^m 1 ^s 39 | +59° 26' 34'' 8 |

Die Bewegung des Cometen ist eine sehr rasche, aus den 16 Minuten Beobachtungszeit folgt täglich,

in AR = +32^m

in Decl. = —10° 8.

Leipzig, 1865 December 23.

Der Comet gleicht einer verwaschenen Nebelmasse und ist schwer zu beobachten; um 12^h 24^m 0 bedeckte er genau einen Stern 9,2 Grösse, dessen Position nach Argelander's Durchmusterung 1855,0 war: in AR = 22^h 13^m 29^s 6, in Decl. = +59° 25' 9.

Der mittlere Ort des zur Beobachtung benutzten Vergleichsterns ist reduc. auf die Tab. red. angenommen nach Argelander's Zonen.

1865,0 $\alpha = 22^h 15^m 59^s 07$, $\delta = +59^\circ 24' 50'' 9$.

C. Bruhns.