

Beobachtungen des Cometen Pechüle, angestellt auf der Sternwarte Arcetri.

1881.	M. Z. Arcetri.	(☿ — *)		AR. app. ☿	Decl. app. ☿	Anzahl d. V.	Verg.*
Februar 24.	7 ^h 44 ^m 16 ^s	—2 ^m 54 ^s 63	— 0' 21'' 0	23 ^h 25 ^m 57 ^s 61	+ 35° 32' 34'' 7	2. 2. kl.	k.
» 27.	7 7 8	—0 10.63	— 4 25.9	23 34 33.14	+ 35 59 18.4	2. 0. kl.	l.
März 3.	7 30 10	+0 54.10	— 0 6.9	23 45 45.00	+ 36 33 40.0	5. 6 kl.	m.
» 4.	7 27 25	+3 36.81	+ 8 7.3	23 48 27.71	+ 36 41 54.2	2. 2. gr.	m.
» 9.	7 34 25	+2 51.94	+ 3 57.2	0 1 47 32	+ 37 21 1.2	4. 0. kl.	n.
» 17.	7 40 25	+0 16.65	+ 0 54.4	0 21 56.14	+ 38 18 51.4	6. 5. gr.	o.

Scheinbare Oerter der Vergleichsterne:

* k: Bessel-Weisse, H. 23. Nr. 587.....	$\alpha = 352^{\circ}13' 3''53$	$\delta = + 35^{\circ}32'55''7$	red. + 0''71 + 7''5
* l: Yarnall, 10450.....	353 40 56.45	+ 36 3 44 3	» + 0.88 + 7.3
* m: Bonn. D. + 36°5123.....	356 12 43.44	+ 36 33 46.9	» + 1.32 + 7.0
* n: Bessel-Weisse, H. 23. Nr. 1261.....	359 43 50.72	+ 37 17 4.0	» + 1.95 + 6.6
* o: Bessel-Weisse, H. O. Nr. 512.....	5 24 52.38	+ 38 17 56.6	» + 3.09 + 6.2

Den Vergleichstern $m = B. D. + 36^{\circ}5123$ verband ich am 4. März mit * $B. D. + 36^{\circ}5115$ und fand die Differenzen: $+ 4^m53^s375 - 3'16''5$; der scheinbare Ort von 5115 wurde angenommen:

$$\alpha = 354^{\circ}59'22''82 \quad \delta = + 36^{\circ}37'3''4 \text{ red. } + 1''03 + 6''6.$$

Der Comet war wohl in den letzten Tagen schwach, doch wäre er mit Amici I noch gut zu messen gewesen; ich konnte ihn aber nur durch das Geländer der Kuppel sehen und musste die Beobachtungen eilig anstellen, ehe er an der Fensterschwelle verschwand. —

Arcetri, März 21, 1881.

Wilh. Tempel.

Elements of $\textcircled{291}$ Penelope.

With the aid of the approximate elements published in Circular zum Berliner Jahrbuch Nr. 121 the following normals were obtained from all the observations made during the first opposition.

Berlin M. T.	α 1879.0	δ 1879.0
1879 Aug. 15.5	22 ^h 1 ^m 57 ^s 08	— 9° 54' 35'' 6
Sept. 12.5	21 43 35.17	13 20 44.0
Oct. 16.5	21 44 51.66	—15 0 17.4

By varying $\Sigma = 2(1 + \cos h) k^2 t^2$ according to the method given in Nr. 2023 of the A. N. the following elements were obtained which exactly satisfy the middle normal place.

Epoch. Sept. 12.5 1879, Berlin M. T.		
M	0° 20' 15'' 21	} Mean Equinox. 1879.0.
ω	177 44 57.21	
Ω	157 4 21.81	
i	5 43 57.38	
q	10 30 33.61	
μ	809''0454	
$\lg a$	0.4280219	

Cincinnati Observatory, April 5. 1881.

H. V. Egbert.

Entdeckung eines Cometen.

Herr Swift in Rochester entdeckte am 30. April einen als hell bezeichneten Cometen in $\alpha = 0^{\circ}0'$, $\delta = + 37^{\circ}$; Bewegung langsam südlich.

Folgende Beobachtung dieses Cometen ist bisher eingegangen:

Mai 2. 14^h52^m m. Zt. Wien. $\alpha = 2^{\circ}8'$, $\delta = + 35^{\circ}20'$; nicht hell.

Kiel, 1881 Mai 4.

P.