

1891	M. Z. Kiew	$\Delta\alpha$	$\Delta\delta$	Bb.	$\alpha$ app.	$\delta$ app.	Red. ad l. app.	*
Oct. 1	10 <sup>h</sup> 39 <sup>m</sup> 12 <sup>s</sup>	+1 <sup>m</sup> 36 <sup>s</sup> 92	+ 9' 54 <sup>''</sup> 8	Ch	—	—	— —	21
1	11 6 7	+1 38.45	+ 9 22.7	D	—	—	— —	21
3	10 22 9	+1 32.10	— 9 42.4	>	4 <sup>h</sup> 29 <sup>m</sup> 13 <sup>s</sup> 74	+12° 51' 48 <sup>''</sup> 3	+2 <sup>''</sup> 22 +12 <sup>''</sup> 8	22
6	11 9 25	+1 58.57	+ 8 19.7	Ch	4 32 18.42	+11 19 50.3	+2.27 +13.3	23
6	11 33 20	+1 59.90	+ 7 47.1	D	4 32 19.75	+11 19 17.7	> >	23
8	10 16 27	+0 56.48	+ 0 55.7	Ch	—	—	— —	24
8	10 34 34	+0 57.20	+ 1 18.8	D	—	—	— —	24
25	10 53 48	+0 45.65	— 0 29.3	Ch	4 41 35.88	+ 1 6 31.2	+2.60 +15.0	25

Es bedeuten in der Columnne »Bb.« die Buchstaben Ch = Prof. *Chandrikoff*, D = Dr. *Ditschenko*. Alle Beobachtungen sind mit einem Positions-Kreuz-Mikrometer am 10 Zöller angestellt.

Mittlere Oerter der Vergleichsterne für 1891.0.

*	$\alpha$ 1891.0	$\delta$ 1891.0	Autorität	*	$\alpha$ 1891.0	$\delta$ 1891.0	Autorität
1	2 <sup>h</sup> 30 <sup>m</sup> 35 <sup>s</sup> 22	+28° 25' 46 <sup>''</sup> 5	W <sub>2</sub>	14	3 <sup>h</sup> 39 <sup>m</sup> 20 <sup>s</sup> 43	+24° 1' 35 <sup>''</sup> 9	Romberg
2	2 33 48.16	+28 7 15.4	W <sub>2</sub>	15	$\eta$ Tauri (Alcyone)		B. A. Jahrbuch
3	—	—	BD. +28° 459	16	27 Tauri (Atlas)		B. A. Jahrbuch
4	2 38 42.30	+28 23 41.7	W <sub>2</sub>	17	3 51 53.28	+22 47 33.7	1/3 (2 Y. + W <sub>2</sub> )
5	2 48 58.13	+27 42 9.5	Paris	18	—	—	BD. +21° 583
6	2 49 25.01	+27 48 55.7	Paris	19	—	—	BD. +20° 696
7	—	—	BD. +27° 465	20	4 24 55.94	+14 52 10.4	1/2 (Pulk. + Greenw.)
8	2 56 59.47	+27 50 23.5	W <sub>2</sub>	21	—	—	BD. +13° 691
9	3 22 25.28	+25 55 53.6	W <sub>2</sub>	22	4 27 39.42	+13 1 17.9	Glasg.
10	3 21 50.73	+25 53 34.7	Paris	23	4 30 17.58	+11 11 17.3	1/2 (Arm <sub>2</sub> + Glasg.)
11	—	—	BD. +25° 576	24	—	—	BD. +10° 602
12	3 34 47.80	+24 39 19.2	Paris	25	4 40 47.63	+ 1 6 45.5	1/2 (W <sub>1</sub> + AG. Alb.)
13	3 38 39.50	+24 29 48.7	Romberg				

Den 5. September, als der Wolf'sche Comet durch die Plejadengruppe zog, hatten wir die Gelegenheit, die Bedeckung des hellen Sternes Plejone zu beobachten, um möglicher Weise die Refraction des Sternlichtes in der Cometenhülle zu constatiren. Nachdem die Coincidenz des Cometenkerns mit Plejone stattgefunden hatte, haben wir mehrere Messungen mit dem Filarmikrometer angestellt, um die genaue relative Lage zwischen Atlas und Plejone zu

bestimmen. Aus 8 vollen Messungen haben wir die folgenden Resultate erhalten:

$$\Delta\alpha (P-A) = +1^{\circ} 08; \quad \Delta\delta (P-A) = +5' 04.$$

Die Rechnung nach dem Wolf'schen Plejaden-Catalog (Annales de l'observatoire de Paris, Mémoires T. XIV) giebt:

$$\Delta\alpha (P-A) = +1^{\circ} 25; \quad \Delta\delta (P-A) = +5' 01.$$

Kiew 1891 Dec. 21.

Prof. *M. Chandrikoff*.

### Beobachtungen des periodischen Cometen Tempel<sub>3</sub>-Swift 1891 V

am Fadenmikrometer des 12 inch. Aequatoreals der Privat-Sternwarte in Dresden

von Dr. *B. von Engelhardt*.

1891	M. Z. Dresd.	$\Delta\alpha$	$\Delta\delta$	Vgl.	$\alpha$ app.	$\log p. \Delta$	$\delta$ app.	$\log p. \Delta$	Red. ad l. app.	*
Oct. 28	7 <sup>h</sup> 55 <sup>m</sup> 15 <sup>s</sup> 8	+2 <sup>m</sup> 1 <sup>s</sup> 73	+5' 15 <sup>''</sup> 1	27.9	21 <sup>h</sup> 16 <sup>m</sup> 22 <sup>s</sup> 57	9.0268	+ 5° 34' 55 <sup>''</sup> 9	0.7990	+1 <sup>''</sup> 76 +12 <sup>''</sup> 7	1
Nov. 28	7 24 9.0	— 0 38.91	+8 49.5	24.7	23 20 51.71	8.7502	+19 55 19.5	0.6587	+2.01 +21.0	2

Mittlere Oerter der Vergleichsterne für 1891.0.

*	$\alpha$ 1891.0	$\delta$ 1891.0	Autorität
1	21 <sup>h</sup> 14 <sup>m</sup> 19 <sup>s</sup> 08	+ 5° 29' 28 <sup>''</sup> 0	1/3 (2 Berl. Mer. A. N. 1925 + BB.VI + 5° 4753)
2	23 21 28.60	+19 46 9.0	AG. Berlin, mitgetheilt von Herrn Geheimrath <i>Auwers</i> .

## Bemerkungen,

Oct. 28. Luft nebelig. Comet ist ein sehr schwacher Nebel von unregelmässiger Gestalt, ohne Verdichtung, und sehr schlecht zu pointiren. Kleine Sterne, über welche der Comet hinwegging, vergrösserten die Unsicherheit der Beobachtung.

Nov. 28. Nebel. Der Comet ist sehr schwach, unregelmässig rund, Durchmesser ungefähr 1'. Kleine Sterne, welche in dem Cometen standen, waren für die Pointirungen hinderlich. Die Beobachtung ist unsicher.

Die Ephemeride *Kreutz* resp. *Bossert* fährt fort, den Lauf des Cometen befriedigend darzustellen. Die Correction derselben beträgt: Oct. 28  $\Delta\alpha = -7^s$   $\Delta\delta = +0'3$  Nov. 28  $\Delta\alpha = -7^s$   $\Delta\delta = +0'6$ .

Dresden 1891 Dec. 21.

B. von Engelhardt.

## Entdeckung eines neuen Sterns in Auriga.\*)

Am 1. Februar 12<sup>h</sup> Nachts erhielt die Centralstelle folgendes Telegramm aus Edinburg:

»Anonymous Correspondent notifies Nova two degrees south of  $\chi$  Aurigae. Bright lines seen here.  
Copeland.«

Das Telegramm wurde am folgenden Vormittage den Mitgliedern der Centralstelle mitgetheilt.

Hier in Kiel hellte sich der Himmel gegen 15<sup>h</sup> theilweise auf; doch blieb die Gegend bei  $\chi$  Aurigae fortwährend in Dunst gehüllt.

Kiel 1892 Febr. 2.

Kr.

## Weitere Mittheilungen über den neuen Stern in Auriga.\*)

Telegramm aus Greenwich d. d. 2. Februar 4<sup>h</sup> Nachm.:

»Nova in Auriga photographed last night. Nova precedes 26 Aurigae by six minutes thirty eight seconds and is about five minutes south.  
Christie.«

Auf der hiesigen Sternwarte wurde der neue Stern gestern Abend an der oben bezeichneten Stelle, nämlich 1892.0:  $\alpha = 5^h 25^m 4^s$ ,  $\delta = +30^\circ 21'$  als etwa hell 5. Grösse gesehen.

Herr F. Kroeger konnte kurz, ehe Wolken heraufzogen, constatiren, dass das Spectrum zum Typus IIb nach Vogel gehört mit drei Liniengruppen in Roth und Orange und zwei Banden an der Grenze von Grün und in Violet. Violet sehr hell. Farbe des Sterns dunkel strohgelb.

Kiel 1892 Febr. 3.

A. Krueger.

## Ueber den neuen Stern in Auriga.

Seit dem 3. Februar sind folgende Mittheilungen eingegangen:

Edinburgh Circular Nr. 22. (Auszug).

Yesterday an anonymous post-card was received here bearing the following communication:

»Nova in Auriga. In Milky Way, about two degrees south of  $\chi$  Aurigae, preceding 26 Aurigae. Fifth magnitude, slightly brighter than  $\chi$ «.

At 6<sup>h</sup> 8<sup>m</sup> G.M.T. the star was easily found with an opera-glass. It was of a yellow tint, and of the 6<sup>th</sup> magnitude, being equal to 26 Aurigae. Examined with a prism between the eye and the eye-piece of the 24 inch reflector, it was immediately seen to possess a spectrum very like that of the Nova of 1866. The C-line was intensely bright, a yellow line about D fairly visible; four bright lines or bands were conspicuous in the green; and, lastly, a bright line in the violet (probably H $\gamma$ ) was easily seen. . . .

Royal Observatory Edinburgh, 1892 February 2.

Ralph Copeland.

Telegramm aus Cambridge, Mass., d. d. 5. Februar.

»Copeland's Nova bright on photograph December tenth, faint December first, maximum December twenty. Spectrum unique.  
Pickering.«

Die vorstehende Mittheilung, welche am 6. Februar den Mitgliedern der Centralstelle mitgetheilt wurde, ist wohl zunächst so aufzufassen, dass die Nova von den drei genannten Tagen am letzten, dem 20. Dec., am hellsten gewesen sei, nicht aber, dass dieselbe am 20. Dec. ein wirkliches Maximum überschritten habe.

Kr.

\*) Aus dem Beiblatt zu Nr. 3075 wiederholt.