

Die Beobachtungen Aug. 28 und Octbr. 9 sind an einem Fadenmikrometer angestellt. In der Rubrik Beobachter bedeutet P Palisa, J Schiffslieutenant Frh. v. Jüptner.

Mittlere Oerter der Vergleichsterne für 1876.0.

Nr.	α	Red.	δ	Red.	
1	7 ^h 9 ^m 4 ^s	+1 ^m 69	+22 ^o 18'	+ 5''7	10 ^m 5
2	9 11 41.23	+1.87	+17 45 30''0	— 1.6	Lal. 18334 Weisse II 206
3	9 10 43.89	+1.86	+17 13 19.7	— 1.5	Lal. 18305
4	8 42 36.72	+2.00	+21 24 1.3	+ 0.5	Struve 1051
5	10 0 53.25	+2.03	+15 22 38.6	— 4.6	10 ^m Pol. Micr.-Vgl. mit
	9 57 40.96		+15 15 55.5		B. D. +15 ^o 2162
6	15 5 51.30	+2.57	—16 39 56.0	—17.3	Arg.-Oeltz. 14359. B. B. VI, 7
7	20 20 23.13	+3.59	—18 59 21.5	+ 4.5	10 ^m 1. Pol. Merid.-B.
8	20 20 16.38	+3.61	—19 24 40.4	+ 4.5	10 ^m 1. Pol. Merid.-B.
9	23 13 29.65	+3.53	— 3 45 52.7	+20.2	1. Pol. Merid.-B. (Lal. 45669 um —1 ^s zu corrigiren)
10	1 34 37.81	+3.65	+10 34 42.9	+25.4	Weisse I 596
11	0 36 21.69	+3.71	+ 0 3 25.6	+25.6	Weisse 609 Astr. N. 69, 67, Gött. C. 130/131
12	0 31 36.11	+3.78	— 0 14 39.7	+25.5	Gött. C. 108/109
13	0 5 56.61	+3.74	— 6 37 25.8	+22.4	9 ^m 3 2. Pol. Merid.-Beob.

Pola, Januar 1876.

J. Palisa.

Ueber den neuen Stern im Schwan.

Den von J. Schmidt am 24. Nov. 1876 entdeckten neuen Stern habe ich in der ersten Decemberhälfte am Meridiankreise beobachtet, so oft es die Witterung gestattete; ich erhielt folgende 4 Positionen, die sich auf das mittlere Aequ. 1876.0 beziehen:

1876	AR.	Decl.	Grösse
Dec. 5	21 ^h 36 ^m 50 ^s 29	+42 ^o 16' 37''3	4.5
7	50.41	35.9	5.4
8	50.27	38.4	5
12	50.48	36.9	5.6
Im Mittel	21 36 50.36	+42 16 37.1	

(Anschluss an mehrere Sterne aus dem von der Redaction des Berliner Astronomischen Jahrbuchs herausgegebenen Verzeichnisse.)

Am 5. Dec. schätzte ich den Stern so hell wie π^2 Cygni, also 4.5 Grösse.

Am 7. Dec. war er um etwa $\frac{1}{2}$ Grösse schwächer als π^2 Cygni.

Am 8. Dec. bei sehr klarem Himmel war die eigenthümliche tiefgelbe Farbe des Sternes besonders auffallend; an Helligkeit kam er den beiden Sternen γ Cygni und 74 Cygni ganz gleich.

Am 12. Dec. erschien der Stern nicht viel schwächer als γ Cygni und 74 Cygni. Uebrigens wurde diese Beobachtung durch eine dünne Nebelschicht etwas beeinträchtigt; auch die Tageshelligkeit war ziemlich bedeutend, da die Sonne eben untergegangen war.

Wien, den 4. Januar 1877.

J. Holetschek.

Schreiben des Herrn Ralph Copeland an den Herausgeber.

Since the receipt of the first account of Dr. Schmidt's Nova the weather here has generally been of the most unfavourable character, and it was not until January 2nd that the new star could be examined with the 15-in Refractor of this Observatory. On the evening of that day the Nova was of about the 7th magnitude and of a decided red colour. The spectrum, as shown in a Spectroscope of Dr. Vogel's construction, was of surprising brilliancy, and consisted of a

faint continuous spectrum interrupted by five bright lines. The positions of these lines determined in parts of the scale of the instrument, and afterwards reduced to wave-lengths by comparing the Spectra of moonlight and various elements are as follows:

Mill.m.m.

Nr. 1	W. L.	655	Intense bright red
2		581	Middle of a rather bright band in the yellow, fading off rapidly on both sides