

1914	T. m. Kristiania	app. α	app. δ	log $p \cdot \Delta$	Red. ad l. app.
Sept. 16	10 ^h 28 ^m 50 ^s .4	10 ^h 8 ^m 50 ^s 53	+49° 43' 33".9	0.918	+2° 05' -10".8
18	10 36 22.1	10 24 16.31	+49 24 57.5	0.919	+1.99 -11.4
19	10 40 8.7	10 31 59.98	+49 12 54.9	0.920	+1.95 -11.7
20	10 43 54.9	10 39 43.33	+48 59 4.7	0.920	+1.92 -12.0
25	11 2 13.2	11 17 47.20	+47 22 21.4	0.924	+1.74 -13.1
26	11 5 41.5	11 25 12.87	+46 57 39.8	0.925	+1.71 -13.3
28	11 12 22.5	11 39 47.62	+46 3 13.6	0.927	+1.64 -13.6
29	11 15 33.5	11 46 55.79	+45 33 36.0	0.928	+1.61 -13.8
30	11 18 38.0	11 53 57.19	+45 2 23.0	0.930	+1.58 -13.9
Oct. 1	11 21 35.7	12 0 51.96	+44 29 43.1	0.931	+1.55 -14.0
2	11 24 26.3	12 7 39.33	+43 55 38.1	0.932	+1.53 -14.1
5	11 32 11.1	12 27 14.83	+42 5 39.2	0.935	+1.46 -14.3
6	11 34 29.8	12 33 30.54	+41 6 39:	0.936	+1.44 -14.3

La comète était combinée chaque fois avec 2, 3 ou 4 étoiles de déclinaison peu différente, d'après les éphémérides du Berliner Jahrbuch ou de l'American Ephemeris, et une étoile polaire. Le noyau était en général assez distinct. — Sept. 12. Air agité, noyau plus diffus. — Sept. 16. Noyau à peu près du même éclat que ι et θ Ursae majoris (gr. 3).

La queue ne dépasse pas 3°-4°; ciel pas complètement obscur. — Sept. 20. Noyau comme ψ Urs. maj. (gr. 3), queue 3°-4°. Air agité. — Sept. 25. Ciel impur, noyau moins distinct. — Sept. 26 et 28. Comète un peu plus lumineuse que ψ Urs. maj. — Sept. 29. Air agité. — Sept. 30. Comète faible, ciel impur. — Oct. 2. Air agité. — Oct. 6. Comète faible, ciel impur.

Kristiania, 1914 Oct. 21.

H. Geelmuyden.

Beobachtungen des Kometen 1913f (Delavan) in Bozen.

1914	M. E. Z.	Instr.	Komet	Vergleichung	Schweif
Sept. 16	8 ^h -9 ^h	O	3 ^m 6	λ Urs. maj. +0 ^m 1 θ Urs. maj. -0.1	4° ¹)
18	7.5-8.5	O, F	3.5	θ Urs. maj. δ Urs. maj. -0.1	6° ¹)
19	7 -8.2	O, f	3.4	δ Urs. maj.	6° ¹)
29	7.5-8	O	3.6	δ Urs. maj. -0.2 ψ Urs. maj. -0.4 χ Urs. maj. +0.2	3
Okt. 7	7 -7.5	O	3.9	κ Urs. maj. χ Urs. maj. -0.1 8 Can. ven. +0.6	4
8	6.5-7.2	A O F	3.2 3.4 3.6	α Can. ven. -0.2 α Can. ven. -0.4 χ Urs. maj. +0.2	1/4 1 1/4 3

¹) fächerförmig.

Hierbei bedeutet: A = freies Auge; O = Opernglas von 40 mm Öffnung und 2 1/2-facher Vergrößerung; f = Eineinhalbzöller von 12-facher Vergrößerung; F = Zweieinhalbzöller von 30-facher Vergrößerung.

Sept. 16. Komet schon mit freiem Auge sichtbar; man erkennt einen etwa 1° langen Schweif, der rasch breiter und schwächer wird. Luft 1-2. — Sept. 18. Stadtlicht stört sehr, Luft anfangs nicht über 3, von 8^h ab 4. — Sept. 19. Luft sehr gut. — Sept. 29. Der Komet schien matter. Den Kern für sich schätzte ich auf nur 4^m1-4^m3. Das Mondlicht störte auch nicht unwesentlich. — Okt. 7. Auf einer nach dem Anblick im Opernglas entworfenen Zeichnung hatte der Schweif eine solche Richtung, daß sein Ende ein gleichseitiges Dreieck mit dem Kometenkopfe und dem Stern 8d Canum ven. bildete. Seine Form war nicht fächerförmig, sondern eher parabolisch. Auch schien eine schwache Krümmung vorzuliegen. — Okt. 8. Auf einer 20^m pointierten Aufnahme vermittelt einer Amateurlinse 1:12 am 2 1/2-Zöller ist der Komet relativ gut dargestellt. Er scheint reichlich 0^m5-0^m6 schwächer als α Can. ven., aber heller als κ Urs. maj., wieder schwächer als δ Urs. maj., sodaß nach der Aufnahme etwa der Wert 3^m8 herauskommt.

Innsbruck, 1914 Nov. 3.

Max Valier.

Der Veränderlichkeit verdächtiger Stern I.1915 Piscium.

1855.0 1^h 6^m 55^s.2 +25° 40'.5 1900.0 1^h 9^m 20^s.4 +25° 55'.0.

Gelegentlich einer Beobachtung von Z Piscium bemerkte ich am 5. Dez. 1914 6^h 55^m M. E. Z., daß bei BD +25° 20' (8^m5) die Helligkeitsangabe der BD nicht der Wirklichkeit entspricht. Der Stern erschien mehrere Stufen heller, als die benachbarten Sterne +25° 19'2 (7^m5) und +25° 19'4 (7^m5), also etwa um 1^m3 heller, als er der BD zufolge sein müßte. Eine am folgenden Tage, Dez. 6, 6^h 36^m M. E. Z. angestellte Beobachtung bestätigte dieses Ergebnis. Der Stern wäre demnach auf Veränderlichkeit zu prüfen.

Cuno Hoffmeister, Sonneberg, S.-M., 1914 Dez. 16.

Die Größenangabe der BD wird durch AG Cbr E. bestätigt; für Epoche 1878.7 wird dort nach 5 Beob. die Größe 8^m4 angegeben. Red.

Nova Geminorum 2. Im Harvard-Bull. 572, 1914 Dez. 10, wird die folgende Mitteilung von Prof. W. S. Adams vom Mt. Wilson Solar Observatory von Prof. E. C. Pickering wiedergegeben. »A photograph of the spectrum of Nova Geminorum No. 2, taken on November 16, shows the complete disappearance of the chief nebular line at λ 5007 and the associated line at λ 4364. The second nebular line at λ 4960 is still strong. Photographs of the spectrum taken in February and May showed all the nebular lines to be present. So far as I know this is the first time that a marked difference in behavior of the first and second nebular lines has been observed.«

Inhalt zu Nr. 4780. W. Rabe. Beobachtungen des Planeten Venus. 57. — E. Waage. Definitive Bestimmung der Bahn des Kometen 1906 VII (Thiele). 65. — H. Geelmuyden. Observations méridiennes de la comète 1913f (Delavan). 69. — M. Valier. Beobachtungen des Kometen 1913f (Delavan) in Bozen. 71. — C. Hoffmeister. Der Veränderlichkeit verdächtiger Stern I.1915 Piscium. 71. — Nova Geminorum 2. 71.