Mai 20, 14^h 5^m, *N* schwach, etwa in der Mitte zwischen H. 80 und R. 998, ebenso 32 zwischen 36 und 30. Reihenfolge 36 > 32 > 30 >> H. 80 > *N* > R. 998.

Mai 21, 14^h 15^m, *N* schwach, gleich H. 80 oder etwas schwächer, Reihenfolge 36 ==> 32 > 30 >> H. 80 ==> *N* >> R. 998.

Mai 22, 14^h 35^m, *N* hell. *N* ==> 32 = 36 > 30 >> H. 80 >> R. 998. — 15^h 10^m, in der Dämmerung *N* > 32 > 36 > 30, die andern beiden nicht gesehen. Die drei ersten nicht sehr verschieden, aber *N* jedenfalls > 36.

Frankfurt a. M., 1901 Juni 5.

Mai 23, 13^h 30^m, *N* schwach. 36 = 32 > 30 >> H. 80 > *N* > R. 998.

Mai 24, 13^h 35, *N* schwach, kaum heller als R. 998. Reihenfolge 32 ==> 36 > 30 >> H. 80 >> *N* = R. 998. — 14^h 35^m, in beginnender Dämmerung *N* entschieden heller als R. 998 und 32 > 36. — 14^h 50^m, *N* < H. 80.

Mai 26, 14^h 25^m, dunstig, *N* sehr schwach. 36 = 32 > 30 >> H. 80 > *N* >> R. 998.

Mai 28, 14^h 30^m, dunstig, *N* schwach. 32 > 36 > 30 >> H. 80 > *N* >> R. 998.

Th. Epstein.

Schätzungen der Nova (3.1901) Persei.

1901	M. E. Z.	Vergleichstern	Nova	Bemerkungen
Mai 13	9 ^h 25 ^m	1 Persei, 25	4.80	Heller Himmelshintergrund, daher schweres Schätzen
»		» 1 Persei	4.70	
»		» 1 Persei	4.90	
14	9 ?	1 Persei, 25	5.3	Am Himmel viel Wolken und Dunst; sehr unsicher
21	9 40	37, 38	6.1	
22	10 30	» 1 Persei	4.7	
		1 Persei, 25	4.9	
23	10 30	37, 38	6.0	
Juni 8	14 20	» 1 Persei	4.7	
10	13 25	37, 38	5.8	Etwas dunstiger Himmel

Bezeichnungen wie A. N. 3716 Seite 316.

Göttingen, 1901 Juni 22.

B. Meyermann.

Nova (3.1901) Persei.

An examination of the Draper photographs of the spectra of Nova Persei, No. 2, by Mrs. Fleming, shows that, like other Novae, it has been gradually changing into a gaseous nebula. The resemblance to the nebula NGC. 3918 is now so close that in a photograph taken on June 19, 1901, no marked difference was noted, except that the nebular line, 5007, is about eight times as bright as *Hβ*

in the nebula, and only equal to it in the Nova. The lines 3869, 3970, (*He*), 4102, (*Hδ*), 4341, (*Hγ*), 4688, 4862, (*Hβ*), 4959, and 5007, are common to both and, except the last, have nearly the same relative intensities. Four bright lines between *Hγ* and *Hβ* appear faintly in the Nova and are not present in the nebula, while one, 4364, is seen in the nebula but not in the Nova, perhaps owing to the proximity of *Hγ*.

Harvard College Observatory, 1901 June 25.

Edward C. Pickering.

Ueber die Nova (3.1901) Persei.

Seit meinen letzten Mittheilungen (A. N. 3717, 3722) habe ich folgende weiteren Ergebnisse bekommen.

1901	M. Z. Gr.	Zahl der Beob.	Helligkeit nach H. P.	1901	M. Z. Gr.	Zahl der Beob.	Helligkeit nach H. P.
Mai 27	9 ^h 34 ^m	1	6.35	Juli 10	10 ^h 8 ^m	5	6.05
Juni 4	10 2	1	6.12	11	9 49	6	6.15
5	10 30	2	6.09	12	11 25	5	5.95
7	11 14	7	6.10	15	10 9	7	6.08
9	10 29	4	6.70	16	10 54	5	6.05
19	10 28	1	6.05	18	10 36	11	6.06
Juli 9	10 32	4	6.01	19	9 47	5	6.08

Die Zeiten sind, wie die Helligkeiten, arithmetische Mittel. Die vier Beobachtungen Juni 9 sind alle nur Anschlüsse an einen Stern und dazu im Original stark verdächtigt. — Juni 7 gegen 10^h wurde erst 6.70, dann 6.30

erhalten; die Zahlen sind jedoch wegen Beanstandung im Original ausgeschlossen worden. Dagegen ist das Aufflammen Juli 12 gut verbürgt; es sind am 11. und 12. stets dieselben 3 Vergleichsterne benutzt. — Reduction auf Ortszeit + 0^h 30^m 5.

Münster, 1901 Juli 22.

J. Plassmann.