Positionen moyennes des étoiles de comparaison.

*	α 1911.0	δ 1911.0	Autorité
1	14 ^h 6 ^m 34 ^s .00	+ 2° 29' 37".4	AG Alb 4892
2	14 10 7.70	+ 2 12 45.4	BD +2°2794, Abb. VII, VIII (4 obs.)

Nébulosité diffuse, de 2' de diamètre environ, avec une faible condensation centrale.

1911 Déc. 23.

*	α 1911.0	δ 1911.0	Autorité
3	14 ^h 12 ^m 5 ^s .15	+ 1° 53' 36".8	Alg ph 2070.38
4	14 18 42.13	+ 1 39 30.4	Alg ph 2071.21
5	14 21 43.14	+ 1 26 10.3	Alg ph 2071.44

F. Gonnessiat.

Photographic observations of a Nova or new variable star 87.1911 Persei.

1855.0 2^h 0^m 13^s.1 +56° 29'8 ; 1900.0 2^h 3^m 16^s.3 +56° 42'8.

As is shown in the accompanying sketch the variable star (*N*) is situated in a very crowded region preceding H VI 33, 34 Persei and not far south of the 6th mag. star 5 Persei (5 in the sketch). The double star just below the letter *F* in the sketch is BD +56°446 (8^m.8) and +56°449 (7^m.0). The scale of the sketch is 1 mm = 35"6 approximately.

The observations are as follows. *V* designates the 6¹/₂ in. Voigtländer, *D* the 2³/₄ in. Dallmeyer Portrait lens.

1911	Plate	Observations
Aug. 5 12 ^h .4	V 14	} Excellent plates but showing no sign of any star between <i>a</i> and <i>b</i> The star dots <i>a</i> and <i>b</i> can be distinctly separated and there is no object between them
30 14.1	V 26	
14.1	D 5	
Oct. 18 9.5	V 72	No sign of any star between <i>a</i> and <i>b</i> . Excellent plate
9.5	D 48	Same remark as to plate D 5
Nov. 13 10.1	D 92	<i>N</i> now overlaps the images of <i>a</i> and <i>b</i>
10.1	V 116	<i>N</i> now conspicuous and equal to <i>c</i>
Nov. 21 8.5	V 119	<i>N</i> now not brighter than <i>d</i>
8.5	D 95	<i>N</i> is distinctly visible and clearly separated from <i>a</i> and <i>b</i>

I estimate that the photographic magnitude of *N* at observed maximum Nov. 13 was somewhat below 11^m.

Tatsfield, 1911 Dec. 2.

C. R. D'Esterre.

Neuer Veränderlicher BD+50°2999 = 88.1911 Cygni.

Bei einer Positionsbestimmung des Kometen *Brooks* am 29. August 1911 hatte ich mir die beiden Sterne BD +50°2997 und +50°2999 aus dem AG Cbr M.-Kataloge herausnotiert, um mittels derselben eine schnelle Identifizierung des Vergleichsterne zu erlangen. Allein von den beiden nach der Angabe des Kataloges gleich hellen (8^m.5) Sternen konnte ich nur den vorangehenden, im beleuchteten Felde, erblicken. Die Gegend wurde am 1. und 2. September von Herrn Prof. *A. Abetti* in Arcetri auf meine Bitte nachgesehen. Er fand, daß am Platze des vermißten Sternes 8^m.5 ein Stern 10^m–10^m.5 stand. Offenbar handelt es sich um einen Veränderlichen, welcher am Abend meiner Beobachtung noch schwächer als 10^m.5 gewesen war; denn die (rote) Beleuchtung des Feldes läßt, am 15.5 inch von Cooke, die Sterne bis 11^m recht gut erkennen.

Teramo, Collurania-Sternw., 1911 Nov.

V. Cerulli.

Hierzu bemerkt Prof. *F. Küstner*, Bonn, 1911 Dez. 11:

»Der Stern

+50°2999 9^m.0 20^h 5^m 54^s.1 +50° 53'7

ist in BD wie folgt beobachtet:

SZ 1297	1857	Juli 18	9 ^m .0	20 ^h 5 ^m 56 ^s .4	+50° 53'6
SZ 1301	»	» 26	9.3	52.7	54.3
SZ 1302	»	» 27	9.0	52.6	52.9
RZ 327	1859	Juli 11	9.0	53.8	53.7

und somit durchaus gesichert. Die Größe ist jedoch statt 9^m.0 richtiger zu lesen 9^m.1, da der Stern in SZ 1301 als „gut nullter“ beobachtet ist.

Die Beobachtungen von AG Cbr M. 6396 gehören, wie schon in A.N. Erg.H.16 p.362 angezeigt ist, nicht zu +50°2999, sondern berichtigt zu +50°2997 (AG Cbr M. 6395).«