

Neuer Veränderlicher 15.1911 Virginis.

Beim Nachsuchen nach kleinen Planeten fand ich bei Vergleichung der neu aufgenommenen Platten vom 31. März mit älteren einen ziemlich hellen Stern, der auf den früheren Platten fehlte oder viel schwächer war. Ich habe den Ort des Sternes folgendermaßen ausgemessen:

$\alpha 1911.0 = 11^h 55^m 50^s.74$ $\delta 1911.0 = -9^\circ 42' 37''.5$
durch Anschluß an die beiden Sterne AG Ott 4400 und 4446. Die Vermessung erfolgte mit rechtwinkligen Koordinaten auf der Platte B 168 vom 22. April 1901, $11^h 18^m$ M. Z. Kgst. Auf der Entdeckungsplatte vom 31. März 1911 ist der Stern etwa 9.5. Größe. Er scheint nicht unter 12.8. Größe zu sinken. Die hier vorhandenen Aufnahmen ergeben folgende Helligkeit:

Datum	Obj.	M. Z. Kgst.	Belicht.	Helligkeit
1894 März 27	V	$13^h 8^m$	$1^h 46^m$	$12^m 8$
1894 April 1	V	10 49.0	2 0	12.8
1901 April 22	B	11 18.1	3 12	12.8
1901 April 22	V	12 8.9	4 0	12.8
1902 März 23	V	12 3.8	2 40	12.5
1906 März 17	U	12 20.7	2 40	12.5
1908 Jan. 13	U	17 55.2	1 4	12.0
1908 März 25	U	12 50.7	3 0	12.0
1909 April 15	T	10 43.0	3 0	unter 12.0
1911 März 31	V	12 44.2	1 31	ca. 9.5
1911 März 31	U	13 32.5	3 1	» 9.5
1911 April 3	V	14 58.6	1 40	» 9.5
1911 April 3	U	14 58.8	1 40	» 9.5

V = Voigtländer Sechszöller, B = Bruce Teleskop,
U = Unar Zeiß, T = Tessar Zeiß.

Die Umgebung des Sternes habe ich im Meßapparat genähert vermessen und auf dem beigegebenen Kärtchen

Königstuhl-Sternwarte, Heidelberg, 1911 April 8.

¹⁾ Auf der photographischen Karte San Fernando -9° Nr. 90 von 1897 April 7 ist der Variable, dessen Bild auf einem Strich steht und schwierig zu schätzen ist, etwa gleich * 3 und 4, > * 8 und < * 5, während * 7 nicht zu erkennen ist. Red.

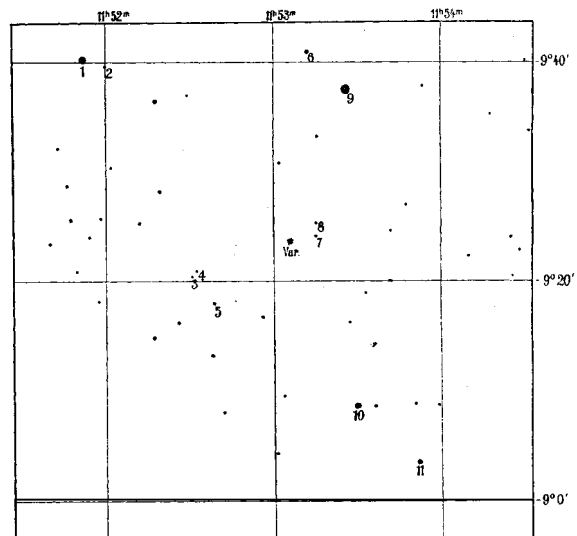
Une nouvelle variable 16.1911 Trianguli.

Ce 21 mars dernier, Mme. L. Ceraski a trouvé une nouvelle variable dont les coordonnées approchées sont:

$$\alpha = 1^h 48^m 20^s \quad \delta = +33^\circ 18' \quad (1855.0) \\ 1 \ 50 \ 57 \quad +33 \ 31 \quad (1900.0).$$

Moscou, 1911 avril 14.

eingetragen. (Die Stundenlinien in der Karte müssen um 7^s im Sinne größerer Rektaszension verschoben werden).



Äquinoktium 1855.

Die mit Nummern bezeichneten Sterne schätze ich von folgender Helligkeit ¹⁾:

Nr.	Helligkeit	Nr.	Helligkeit
1	$7^m 0$	7	$13^m 0$
2	10.0	8	13.0
3	13.0	9	6.0
4	13.0	10	8.9
5	13.0	11	9.0
6	9.0		

A. Massinger.

Une nouvelle variable 16.1911 Trianguli.

Nous avons en tout 28 photographies de cette région du ciel, à en juger l'éclat de la variable diminuée de $10^{1/2}$ à $< 12^{1/2}$ gr. M. Blažko ne peut en établir le type avec certitude.

W. Ceraski.

Observations of comets.

We have had very bad weather here for a long time. I got an observation of Halley's comet, however, on April 1: 1911 April 1 $15^h 24^m 56^s$ Greenw. m. t. α app. = $10^h 7^m 10^m 8$ δ app. = $-10^\circ 32' 8$. I had to use a BD star. Comet 14^m , small. — Fayes comet was observed 1911 March 19 $13^h 30^m 33^s$ Greenw. m. t. α app. = $5^h 36^m 24^s 73$ δ app. = $+11^\circ 48' 29''.8$. Magnitude 14^m or $14^m 5$, small.

Yerkes Observatory, 1911 April 5.

E. E. Barnard.

Personalnotiz. Prof. Ugo Mondello, früher Direktor des Osservatorio Geofisico in Livorno, hat die Direktion des Observatorio Regional do Rio Grande do Sul der Escola de Engenharia zu Porto Alegre, Brasilien, übernommen.