Nr.	Platte	Plattenmitte	M. Z. Kgst.	Beob.
1	D 1315	21 ^h 41 ^m 1 + 10° 31'	10 ^h 56 ^m 8	<i>M. Wolf</i> (Refl.)
2	A 7726	20 26 + 30.1	11 34.2	<i>K. Reinmuth</i>

Die Auffindung von 594 Mireille wurde durch eine für den Monat Juli von Herrn Prof. *Berberich* berechnete Ephemeride ermöglicht. Die Stellung des Planeten ist im Juli günstiger als zur Zeit der Opposition im August. Die Beobachtung wird durch eine Variation $dM = +17.8$ nahe dargestellt.

Heidelberg, 1915 Juli 23.

M. Wolf.

Beobachtungen

auf der Hamburger Sternwarte, Bergedorf.

Planet	1915	M. Z. Gr.	Position 1915.0
1915 XL (neu)	April 18	11 ^h 48 ^m 5	12 ^h 10 ^m 55 ^s 9 — 4° 50' 9
			app. α app. δ
1915 WX	Juni 4	10 42.1	12 15 53.78 + 6 19 44" 0
1915 WY	» 4	11 52.4	12 27 58.24 + 10 37 36.1

Bergedorf, 1915 Juli 2.

H. Thiele.

Beobachtung auf der Fabra-Sternwarte.

Planet	1915	M. Z. Gr.	Position 1915.0	Gr.
441 Bathilde	Juni 12	12 ^h 0 ^m	17 ^h 27 ^m 1 — 21° 35'	12 ^m 3

Tägliche Bewegung: — 0^m9 + 4'5.

Barcelona, 1915 Juni 23.

J. Comas Solá.

Ephemeriden-Korrekturen.

Planet	1915	Korr.	Ephem.	Beob.
391 Ingeborg	Juli 19	— 6 ^m 1 — 22'	B. J.	<i>Reinmuth</i>
441 Bathilde	Juni 12	+ 7.1 + 10	»	<i>Comas Solá</i>
594 Mireille	Juli 14	+ 2.4 — 20	»	<i>Wolf</i>

Kreisbahn-Elemente des Planeten 1915 WT.

In der Mai-Juni 1915 Nummer der Revista de la Sociedad Astronómica de España y América teilt *J. Comas Solá* folgende aus Aufnahmen vom 20. März und 2. April 1915 berechnete Elemente mit:

Epoche 1915 März 20 11^h40^m m. Z. Gr.

$$\left. \begin{array}{l} u = 266^\circ 9' \\ \Omega = 268 \quad 38 \\ i = 1 \quad 20 \\ a = 2.875. \end{array} \right\} \text{scheinb. Äquin.}$$

Red.

Oppositions-Ephemeride von 600 Musa.

1915	α 1910.0	δ 1910.0	log Δ
Juli 13	20 ^h 34 ^m 1	— 13° 9'	— 53' 0.197
21	27.6	— 14 2	— 57 0.192
29	20.8	— 14 59	— 59 0.191
Aug. 6	14.3	— 15 58	— 59 0.196
14	8.2	— 16 55	— 57 0.205
22	3.1	— 17 47	— 52 0.217

Opposition: Juli 27, Größe 12^m8, $\log r = 0.409$.

Rechen-Institut.

Une nouvelle variable 2.1915 Cephée.

Abgedruckt aus einem Zirkular der Sternwarte Pulkowo.

En comparant, à l'aide du stéréocomparateur, mes deux clichés de l'«aire» de Kapteyn Nr. 2, j'ai trouvé une étoile variable dont l'éclat photographique est:

1911 Nov. 29 13^{me} grandeur 1913 Oct. 6 10^{me} grandeur.

La position de la variable est la suivante:

$$\begin{array}{l} \alpha = 23^h 46^m 30^s \quad \delta = +75^\circ 22' 4 \quad (1855.0) \\ \alpha = 23 \quad 48 \quad 37 \quad \delta = +75 \quad 37.5 \quad (1900.0). \end{array}$$

Remarque. A 0^g à l'Est de la variable est située une étoile de 12^{me} grandeur avec un éclat constant.

La variabilité de l'étoile est confirmée par les recherches de l'astronome de l'observatoire de Moscou M. *Blajko* qui les a faites aimablement sur ses photographies, mais le caractère de la variabilité n'a pu être fixé encore.

Poulkovo, 1915 Avril 16.

S. Kostinsky.

Schlierenentwicklung und Wirbelspuren in einer neuen Sonnenfleckengruppe.

Eine neugebildete Sonnenfleckengruppe, die am Ost-rande ungefähr unter S 65 E, 1915 Juli 19, aufgegangen ist, weist wieder eine außerordentlich starke Schlieren-Entwicklung auf. Mehrere dieser Schlieren überlagern deutlich andere Flecken-Partien in der Art, wie schon in A. N. 4349 von mir erwähnt. In dem neuen Falle kann man sogar von einem Überlagern kreuz und quer reden. Die starke Ausbruchstätigkeit des neuen Feldes gesteigerter Sonnentätigkeit

wird außerdem durch die Anordnung einzelner Teile ihrer Fleckensignale zu spiralförmigen Wirbeln und durch Wirbelringe in begleitenden Fackeln belegt. Unter diesen Umständen sei wiederum auf Protuberanzen-Beobachtungen hingewiesen, besonders gegen Ende Juli und Anfang August, wenn diese Sonnenfleckengruppe am Westrande untergeht.

Schnelsen, 1915 Juli 22.

Wilhelm Krebs.

Ephemeride des IX. Jupitersatelliten.

Im Bulletin 584 des Harvard College Observatory, ausgegeben 1915 Juni 18, wird eine von Dr. *S. B. Nicholson* berechnete Ephemeride des IX. Jupiterstrabanten für die Monate Juni–August 1915 mitgeteilt, die, soweit noch anwendbar, nachstehend wiedergegeben wird. *K.*

1915	α	δ	1915	α	δ
	IX—21	IX—21		IX—21	IX—21
Juli 31	+ 7 ^m 18 ^s	— 10' 0	Aug. 16	+ 6 ^m 47 ^s	— 13' 9
Aug. 4	7 11	11.0	20	6 38	14.7
8	7 4	12.0	24	6 29	15.6
12	+ 6 56	— 13.0	28	+ 6 19	— 16.2

R Coronae bor. Seit 2¹/₂ Jahren war R Coronae bor. von nahezu konstanter Helligkeit (etwa 6^m4); am 24. Juli schätzte ich den Stern im Opernglase = 7^m1, Juli 29 = 7^m6.

A. A. Nijland.

Inhalt zu Nr. 4809. *T. J. J. See.* Some remarkable views of Plato and Newton on the origin of the planets. 169. — *K. Graff.* Anschlüsse von veränderlichen Sternen im Jahre 1914. 173. — Mitteilungen über Kleine Planeten. 177. — *S. Kostinsky.* Une nouvelle variable 2.1915 Cephée. 183. — *W. Krebs.* Schlierenentwicklung und Wirbelspuren in einer neuen Sonnenfleckengruppe. 183. — Ephemeride des IX. Jupitersatelliten. 183. — *A. A. Nijland.* R Coronae bor. 183.