

### Var. 6.1909 Ursae majoris.

Seit meiner Mitteilung über diesen Variablen im großen Spiralnebel M 101 in den A. N. 4319 habe ich den Variablen noch zweimal aufgenommen. Er hat jetzt stark an Helligkeit verloren. Ich schätze die folgenden Helligkeiten:

1909 Febr. 21 10<sup>m</sup>8      Mai 9 11<sup>m</sup>2      Aug. 7 14<sup>m</sup>5

Es ist also zweifellos ein langsam Veränderlicher, der bei der Robertsschen Aufnahme 1892 Mai 7 unterhalb der 16. Größe stand.

Astrophysikalisches Institut, Königstuhl-Heidelberg, 1909 Aug. 14.

Max Wolf.

### Beobachtungen des Perrineschen Kometen 1909 b.

Im folgenden gebe ich die Resultate der Ausmessung der drei Aufnahmen, die Prof. Wolf vom Perrineschen Kometen mit dem Waltz-Reflektor erhalten hat.

	1909	M. Z. Kgst.	$\alpha$ 1909.0	$\delta$ 1909.0	Anschl.-Sterne
	Aug. 15	9 <sup>h</sup> 59 <sup>m</sup> 2	0 <sup>h</sup> 23 <sup>m</sup> 6 <sup>s</sup> 85	+36° 59' 16".0	a, b
	19	9 52.6	0 31 42.37	+38 53 37.9	c, d
	19	10 31.6	0 31 45.93	+38 54 28.2	c, d

Die Position vom 15. August ist wegen einer Unreinlichkeit der Platte weniger sicher.

Örter der Anschlußsterne für 1909.0.

*	Größe	$\alpha$ 1909.0	$\delta$ 1909.0	Vergleichsterne
a	11 <sup>m</sup> 3	0 <sup>h</sup> 22 <sup>m</sup> 53 <sup>s</sup> 94	+36° 57' 31".6	AG Lu 145, 167, 185, Kü 155
b	10.8	0 23 34.27	+37 2 14.2	AG Lu 185, Kü 155
c	13.2	0 31 11.21	+38 47 59.4	AG Lu 211, 230
d	14.2	0 32 18.85	+39 0 45.1	AG Lu 230, 236

Die Epoche der Anschlußsterne ist 1909.63. Stern b ist identisch mit BD +36°60.

Astrophysikalisches Institut, Königstuhl-Heidelberg, 1909 Aug. 27.

A. Kopff.

### Photographische Beobachtung des Perrineschen Kometen 1909 b.

1909 Sept. 5 9<sup>h</sup>9<sup>m</sup>7 M. Z. Kgst.  $\alpha$  1909.0 = 1<sup>h</sup>17<sup>m</sup>37<sup>s</sup>  $\delta$  1909.0 = +46° 54' Gr. 14 Reflektor.

Der Komet ist jetzt durch den Reflektor leicht zu sehen. Bei 140-facher Vergrößerung erscheint er als eine runde etwa 10' im Durchmesser große Nebelmasse mit gegen die Mitte zunehmender Intensität. Der Gesamteindruck dürfte heller als 14. Größe sein; der Kern ist, wenn überhaupt als Stern erkennbar, eben 14. Größe.

Astrophysikalisches Institut, Königstuhl-Heidelberg, 1909 Sept. 6.

Max Wolf.

### Auffindung des Halleyschen Kometen 1909 c.

Bei der Zentralstelle lief am 12. September mittags das folgende Telegramm ein:

»Komet Halley 11 September 14<sup>h</sup>7<sup>m</sup>3 Königstuhl  $\alpha$  = 6<sup>h</sup>18<sup>m</sup>2  $\delta$  = +17° 11' Gr. 16<sup>m</sup>. Wolf.«

Der Ort schließt sich sehr nahe der Ephemeride in A. N. 4330 an, welche mit den Elementen der unter dem Motto: »Isti mirantur stellam« bei der Astron. Gesellschaft eingereichten Preisarbeit berechnet ist. Kb.

**Mars.** (Telegramm 1909 Sept. 9). Measures by Very of Lowell Observatory Mars Moon spectrograms show oxygen present in atmosphere of Mars. Relative intensification of oxygen band b eight times probable error. Lowell.

(482) Petrina. Korrektion der Ephemeride (V. R. I. 37): 1909 Sept. 6 — 1<sup>m</sup>53<sup>s</sup> — 11'.0. J. Palisa.

Inhalt zu Nr. 4355. A. A. Nijland. Das Mira-Maximum von Oktober 1908. 165. — A. A. Nijland. Beobachtungen von SS Aurigae, nebst einer Notiz über die scheinbare Vergrößerung der Konstellationen am Horizont. 169. — G. Hornig. Beobachtungen des Veränderlichen RU Cassiopeiae (Fl. 32). 171. — F. Gonnessiat. Observations de la comète 1909 a (Borrelly-Daniel). 175. — R. Jarry Desloges. Observations de Mars. 175. — B. Peter. Berichtigung. 175. — M. Ebell. Ephemeride des Perrineschen Kometen 1909 b. 177. — R. Schorr. Telephonisches Zeitsignal der Hamburger Sternwarte. 177. — M. Wolf. Var. 6.1909 Ursae majoris. 179. — A. Kopff. Beobachtungen des Perrineschen Kometen 1909 b. 179. — M. Wolf. Photographische Beobachtung des Perrineschen Kometen 1909 b. 179. — Auffindung des Halleyschen Kometen 1909 c. 179. — Lowell. Mars. 179. — J. Palisa. (482) Petrina. 179.