

Planet (475) Ocllo.

In Nr. 3856 sind zwei Planetenspuren angegeben, die Prof. M. Wolf in der Nähe der Ephemeride von (475) Ocllo 1903 Jan. 18 und Febr. 17 aufgefunden hat, und die l. c. diesem Planeten zugeschrieben sind. Ein von Dr. E. Ström- gren unternommener Versuch, die beiden Spuren mit den Beobachtungen des Jahres 1901 zu einer Bahn zu vereinigen, ist aber fehlgeschlagen. Von der ersten läßt sich mit Sicherheit, von der zweiten mit großer Wahrscheinlichkeit behaupten, daß sie dem Planeten Ocllo nicht angehören. Auf meine Bitte, die Platten noch einmal zu prüfen, hat Prof. M. Wolf auf der Aufnahme von 1903 Jan. 18 9<sup>h</sup> 12<sup>m</sup> 5 M. Z. Kgst. noch die beiden weiteren strichartigen Objekte (Äqu. 1903.0)

$$\alpha = 8^h 50^m 40^s 17 \quad \delta = +45^\circ 24' 41'' 9$$

$$= 8 \ 50 \ 27.05 \quad = +45 \ 25 \ 1.8$$

aufgefunden, welche ebenfalls nahe der Ocllo-Ephemeride stehen. Prof. M. Wolf erklärt aber, daß ebenso wie die A. N. 3856 mitgeteilten Objekte, auch die hier angegebenen

an der äußersten Grenze der Sichtbarkeit ständen, und daß er, vielleicht mit Ausnahme des Objekts vom 17. Februar, nicht einmal ihre Planetennatur verbürgen könne. Einmal aus diesem Grunde, dann aber auch, weil die nur genäherte Kenntnis der Örter der ersten Erscheinung alle Identitäts-untersuchungen aufs äußerste erschwert, haben wir uns entschlossen, von weiteren Rechnungen abzusehen und zunächst die Wiederauffindung des Planeten in einer späteren Erscheinung abzuwarten. Wegen der großen Exzentrizität ist aber nur dann auf Beobachtungen zu rechnen, wenn der Planet nicht allzuweit von seinem Perihel steht. Da nun der nächste Periheldurchgang auf 1905 Dez. 7 fällt, so wird die im Mai d. J. bevorstehende Opposition zwar nicht so günstig wie die von 1901 sein, aber voraussichtlich doch ausreichen, um den Planeten wiederzufinden. Ich habe deshalb Dr. E. Ström- gren gebeten, für diese, leider wieder nur auf der Südhalbkugel sichtbare Erscheinung die folgende Ephemeride aus den Jahrbuchselementen zu rechnen.

12<sup>h</sup> M. Z. Berlin.

1905	$\alpha$ app.	$\delta$ app.	log r	log $\Delta$
Mai 1	16 <sup>h</sup> 49 <sup>m</sup> 16 <sup>s</sup>	-35° 50' 2	0.3612	0.1487
3	47 58	36 14.0		
5	46 29	36 37.8	0.3579	0.1355
7	44 51	37 1.5		
9	43 3	37 25.0	0.3545	0.1231
11	41 5	37 48.3		
13	38 58	38 11.2	0.3512	0.1115
15	36 42	38 33.7		
17	34 17	38 55.7	0.3477	0.1009
19	31 43	39 17.1		
21	16 29 1	-39 37.9	0.3443	0.0915

1905	$\alpha$ app.	$\delta$ app.	log r	log $\Delta$
Mai 21	16 <sup>h</sup> 29 <sup>m</sup> 1 <sup>s</sup>	-39° 37' 9	0.3443	0.0915
23	26 12	39 57.8		
25	23 17	40 16.9	0.3408	0.0831
27	20 16	40 35.1		
29	17 9	40 52.3	0.3374	0.0761
31	13 59	41 8.4		
Juni 2	10 46	41 23.4	0.3338	0.0705
4	7 31	41 37.2		
6	4 16	41 49.9	0.3303	0.0662
8	16 1 2	42 1.4		
10	15 57 48	-42 11.7	0.3267	0.0634

Opposition Mai 27. Gr. 12<sup>m</sup>.

Die angegebene Größe ist ziemlich hypothetisch und beruht auf der Annahme, daß der Planet, für den Größenschätzungen überhaupt nicht vorliegen, in der ersten Erscheinung 11. Größe gewesen ist. Schwächer kann er nicht gut gewesen sein, da er sonst kaum vier Monate hindurch, von 1901 Aug. 14 bis Dez. 7 hätte verfolgt werden können, heller aber auch nicht, weil Wolf ihn sonst mit Sicherheit

in der zweiten Erscheinung auf seinen Platten hätte erkennen müssen.

Hoffentlich gelingt es den Planeten in der bevorstehenden Erscheinung wieder aufzufinden und damit eine Bahn zu sichern, die durch die große Exzentrizität, die größte im Asteroidensystem, ein ganz besonderes Interesse erregen muß.

Kiel, 1905 Februar.

H. Kreutz.

Photographische Aufnahmen von kleinen Planeten.

Objekt	M. Z. Kgst.	$\alpha$	$\delta$	Gr.	Bb.
1905 März 13.					
(185) Eunike	11 <sup>h</sup> 0 <sup>m</sup> 5	9 <sup>h</sup> 20 <sup>m</sup> 0	+12° 42'	10.5	W
1905 QB	»	9 25.5	+16 24	11.5	»
(324) Bamberg	»	9 25.7	+15 9	10.7	»
(120) Lachesis	11 55.7	12 1.3	- 3 21	11.4	G

Objekt	M. Z. Kgst.	$\alpha$	$\delta$	Gr.	Bb.
(337) Devosa	13 <sup>h</sup> 45 <sup>m</sup> 1	12 <sup>h</sup> 16 <sup>m</sup> 9	- 2° 59'	11.3	G
(27) Euterpe	»	12 28.4	- 0 5	9.6	»
1905 QE	»	12 46.6	+ 0 5	12.5	»
(81) Terpsichore	»	nicht gefunden		-	»
1905 QF	14 13.5	11 5.4	+18 56	12.2	W

Tägl. Bewegungen: QB -0<sup>m</sup> 4 +4', (120) -0<sup>m</sup> 8 +3', neuer Planet QE -0<sup>m</sup> 8 +4', neuer Planet QF -46<sup>s</sup> +4'9. - W = M. Wolf, G = P. Götz.

Astrophys. Institut Königstuhl-Heidelberg, 1905 März 15.

M. Wolf.