Elemente und Ephemeride des Kometen 1905 b.

Aus den Beobachtungen Bamberg Nov. 18, Glasgow Mo. Nov. 19 und Utrecht Nov. 20 habe ich mit Berücksichtigung der Korrekturen für Aberration und Parallaxe die folgenden Elemente abgeleitet:

$$\begin{aligned} T &= 1905 \text{ Okt. } 27.4926 \text{ Berlin} \\ \omega &= 135^\circ 38'7'' \\ \Omega &= 223 \ 45.4 \\ i &= 138 \ 54.6 \\ \log q &= 0.02626 \end{aligned} \quad 1905.0$$

Die Elemente lassen im mittleren Ort den nicht zu beseitigenden Fehler von

$$\Delta \lambda \cdot \cos \beta = +1'.1 \quad \Delta \beta = +1'.6$$

im Sinne (B—R) übrig.*) Die Korrektur der Ephemeride beträgt am 21. November nach der umstehend angeführten Bamberger Beobachtung: $\Delta \alpha = -5''$, $\Delta \delta = +3'.2$. Die abweichenden Zahlen im Zirkular Nr. 80 der Zentralstelle beruhen auf einer früheren, später von Prof. E. Hartwig berichtigten Mitteilung.

Ephemeride für 12^h M. Z. Berlin.

1905	α	δ	$\log r$	$\log \Delta$	H
Nov. 20	23 ^h 54 ^m 12 ^s	+61° 46' 5"	0.0548	9.3788	1.08
21	46 25	52 53.9	0571	3861	1.03
22	41 41	44 29.2	0594	4031	0.94
23	38 32	36 50.3	0617	4278	0.83
24	36 20	30 5.4	0642	4576	0.72
25	34 45	24 15.3	0666	4904	0.61
26	33 35	19 15.6	0692	5246	0.52
27	32 43	14 59.9	0717	5588	0.44
28	32 4	11 21.5	0744	5925	0.37
29	31 34	8 14.0			
30	23 31 13	+ 5 33.2	0.0797	9.6564	0.27

1905	α	δ	$\log r$	$\log \Delta$	H
Nov. 30	23 ^h 31 ^m 13 ^s	+5° 33' 2"	0.0797	9.6564	0.27
Dez. 1	30 58	3 13.3			
2	30 49	+1 11.8	0.0853	9.7150	0.20
3	30 44	—0 35.3			
4	30 42	2 9.4	0.0910	9.7681	0.15
5	30 44	3 32.6			
6	30 49	4 46.6	0.0968	9.8163	0.12
7	30 56	5 53.5			
8	31 5	6 53.6	0.1027	9.8601	0.09
9	31 16	7 47.9			
10	23 31 28	—8 36.1	0.1086	9.9002	0.08

Kiel, Bureau der Astr. Nachrichten, 1905 Nov. 22.

M. Ebell.

*) Die Ursache liegt, wie sich leider erst nachträglich herausgestellt hat, an einem Fehler in der Bamberger Beobachtung von Nov. 18. K7.

Var. oder Nova 116.1905 Arietis.

Auf zwei gestern nacht, 1905 Nov. 6, zur Verfolgung der Planeten RX, RY und RZ aufgenommenen Platten findet sich ein Stern, ein wenig heller als 12. Größe, der auf den Aufnahmen vom 1. November noch nicht vorhanden war. Wir haben den Stern mit rechtwinkligen Koordinaten an die Sterne AG. Berlin A. 908 und 918 angeschlossen und den folgenden Ort erhalten:

$$\alpha 1900 = 3^h 19^m 19^s.29 \quad \delta 1900 = +19^\circ 29' 38''.7$$

Von dem Stern ist auf folgenden älteren Aufnahmen keine Spur vorhanden:

1895 Okt. 21	1898 Nov. 17	1902 Nov. 21
1898 Nov. 6	» » 18	1903 Aug. 30
» » 7	» » 19	» Okt. 27
» » 12	» » 20	» » 27 ²⁾
» » 13	1901 Nov. 3	1905 Nov. 1
» » 13 ¹⁾	1902 Okt. 28	

Astrophysikalisches Institut Königsstuhl-Heidelberg, 1905 Nov. 7.

während er auf den nur 5 Tage späteren Aufnahmen vom 6. November als heller Stern abgebildet ist. Es ist deshalb

nicht unmöglich, daß er neu aufgetaucht ist.

Auf der nebenstehenden, durch das Mikroskop gezeichneten Aufsuchungskarte wurde 1 Bogenminute 3 Millimeter groß gezeichnet. Der mit 1 bezeichnete Anschlußstern ist BD. +19° 52'. Er wird in der BD. mit 9.3 Gr. angegeben. Die schwächsten Sterne der Karte sind etwa 14.5 Gr.

M. und G. Wolf.

PS. vom 21. November. Der Stern 116.1905 Arietis ist rapide an Helligkeit heruntergegangen. Er hat jetzt nur noch die Größe 13^m.5 ca.

¹⁾ Vier Stunden später als die vorhergehende Aufnahme. ²⁾ Etwa anderthalb Stunden später als die vorhergehende Aufnahme.

Inhalt zu Nr. 4056. *M. Luzzet.* Observations et nouveaux éléments de l'étoile W Geminorum (Ch. 2335). 401. — *G. Abetti.* (554) Peraga. 405. — *M. und G. Wolf.* Veränderliche um γ Aquilae. 407. — *Rambaud et Sy.* Observations de planètes et de comète. 409. — Beobachtungen des Kometen 1905 b (Telegramme). 413. — Elements and ephemeris of comet 1905 b. 413. — *M. Ebell.* Elemente und Ephemeride des Kometen 1905 b. 415. — *M. und G. Wolf.* Var. oder Nova 116.1905 Arietis. 415.