La comète a l'aspect d'une nébulosité à bords très diffus, d'environ 15" de diamètre, avec condensation un peu excentrée vers l'Est et peut être un très petit noyau; l'éclat total est de 10^m5. — Les 5 et 6, images très agitées; la

comète est difficile à pointer pendant la deuxième série. — Le 7, observation difficile à cause de la Lune; la comète paraît une demi grandeur plus faible que l'étoile de comparaison qui est de 11^m. — Le 8, comète invisible, à cause de la Lune.

St. Genis-Laval (Rhône), 1906 mars 9.

J. Guillaume.

Neue Elemente und Ephemeride des Kometen 1906 b.

Die folgenden parabolischen Elemente sind abgeleitet aus den Beobachtungen 1906 März 3 (Kopff), März 9 (Javelle), März 17 (Rheden).

Der mittlere Ort wird genau dargestellt.*)

$$\begin{aligned} T &= 1905 \text{ Nov. } 5.4339 \text{ M. Z. Berlin} \\ \omega &= 160^\circ 35'7'' \\ \Omega &= 340^\circ 59'4'' \\ i &= 3^\circ 41'6'' \\ \log q &= 0.49128 \end{aligned} \quad 1906.0$$

Ephemeride für 12^h M. Z. Berlin.

1906	α vera	δ vera	$\log r$	$\log \Delta$	H	1906	α vera	δ vera	$\log r$	$\log \Delta$	H
März 17	11 ^h 29 ^m 57 ^s	+2° 0'2"	0.5256	0.3730	0.94	April 10	11 ^h 21 ^m 59 ^s	+2° 26'7"	0.5376	0.4053	0.78
19	29 7	2 3.2				12	21 37	2 27.4			
21	28 18	2 6.1	0.5275	0.3766	0.92	14	21 18	2 27.9	0.5397	0.4128	0.74
23	27 30	2 9.0				16	21 3	2 28.0			
25	26 43	2 11.7	0.5294	0.3810	0.89	18	20 51	2 27.9	0.5418	0.4208	0.70
27	25 59	2 14.3				20	20 43	2 27.4			
29	25 16	2 16.7	0.5314	0.3861	0.87	22	20 38	2 26.5	0.5440	0.4291	0.67
31	24 36	2 19.0				24	20 38	2 25.4			
April 2	23 59	2 21.0	0.5334	0.3919	0.83	26	20 40	2 23.9	0.5462	0.4378	0.64
4	23 25	2 22.8				28	20 47	2 22.0			
6	22 53	2 24.4	0.5355	0.3983	0.81	30	20 58	2 20.0	0.5484	0.4468	0.61
8	22 24	2 25.7				Mai 2	21 12	2 17.3			
10	11 21 59	+2 26.7	0.5376	0.4053	0.78	4	11 21 30	+2 14.4	0.5506	0.4560	0.57

Einheit der Helligkeit 1906 März 3.

Kiel, Bureau der Astron. Nachr., 1906 März 21.

M. Ebell.

*) Die an sich naheliegende Vermutung, daß der Komet zu den kurzperiodischen gehöre, wird bisher durch die Beobachtungen nicht bestätigt. Ein vor der Berechnung der Parabel unternommener Versuch, aus denselben Beobachtungen einen Kegelschnitt ohne Voraussetzung der Exzentrizität abzuleiten, ergab zwar eine Ellipse, aber mit einer nur als Rechnungsergebnis anzusehenden Umlaufzeit von 1153.5 Jahren.

Beobachtungen des Kometen 1906 b.

1906	M. Ortszeit	$\Delta\alpha$	$\Delta\delta$	Vgl.	Bb.	α app.	$\log p.\Delta$	δ app.	$\log p.\Delta$	Red. ad l. app.	*
------	-------------	----------------	----------------	------	-----	---------------	-----------------	---------------	-----------------	-----------------	---

Auf der Sternwarte des Collegio Romano in Rom.

Marz. 13	10 ^h 14 ^m 9 ^s	+2 ^m 59 ^s 59	+2' 24" 1	15.3	M	11 ^h 31 ^m 43 ^s 15	9.324 _n	+1° 53' 56" 3	0.752	+1 ^s 17 — 8' 5	1
15	9 25 13	+2 8.34	+5 24.6	15.3	Z	11 30 51.92	9.436 _n	+1 56 56.7	0.754	+1.19 — 8.6	1

M = E. Millosevich, Z = G. Zappa. — Marzo 13. Nucleo stellare di 10^m5, debolissima nebulosità.

Am 325 mm Refraktor des astronom. Instituts Königsstuhl-Heidelberg von Hofrat W. Valentiner.

Marz 18	8 52 59	—0 21.68	+0 37.6	32.8	V	11 29 35.41	9.423 _n	+2 1 26.7	0.813	+1.19 — 8.6	2
---------	---------	----------	---------	------	---	-------------	--------------------	-----------	-------	-------------	---

Auf der Sternwarte in Straßburg von Dr. C. W. Wirtz.

März 17 10^h 40^m 3^s M. Z. Straßburg α (1906.0) = 11^h 29^m 57^s 56 δ (1906.0) = +2° 0' 12" 5

Unbestimmt gestaltete Nebelhülle mit Kern 11^m5, Totaleindruck 11^m, Durchm. = 0'7. Die Nebelmaterie scheint sich im PW. 270° etwas weiter auszudehnen (Schweif?).

Auf der k. k. Sternwarte in Wien von Dr. J. Rheden (Telegramm).

März 17 12^h 27^m 5 M. Z. Wien α app. = 172° 29' 19" δ app. = +2° 0' 9" Gr. 11^m.