Objekt	M. Z. Kgst.	α	δ	Gr.	Bb.
1906 Jan. 24.					
(172) Baucis	7 ^h 58 ^m 6	7 ^h 51 ^m 2	+30° 11'	11.0	K
(68) Leto	»	8 18.9	+31 14	11.0	»
(544) Jetta	8 5.7	6 42.7	+25 25	13.4	W
1906 SQ	»	6 44.6	+22 54	12.8	»
1906 SR	»	6 55.3	+21 54	11.8	»
(447) Valentine	»	6 55.5	+27 7	12.0	»
1906 SS	»	7 0.4	+24 6	12.9	»
(38) Leda	11 16.7	9 26.0	+11 23	10.6	K
(183) Istria	»	9 41.9	+ 8 36	12.0	»
1906 ST	11 30.7	9 23.6	+18 57	13.0	W
1906 SU	»	9 28.5	+21 54	13.2	»

Astrophys. Institut Königsstuhl-Heidelberg, 1906 Jan. 28.

Objekt	M. Z. Kgst.	α	δ	Gr.	Bb.
(359) Georgia	11 ^h 30 ^m 7	9 ^h 35 ^m 2	+22° 37'	13.0	W
1906 SV	»	9 40.8	+18 57	12.9	»
(550) [1904 PL]	14 24.7	10 2.6	— 0 8	13.0	»
1906 SW	»	10 10.7	+ 3 57	13.0	»
1906 SX	»	10 13.4	+ 5 17	11.6	»
(552) [1904 PO]	»	nicht gefunden			»

SQ, SR, SS, ST, SU, SV, SW und SX sind neue Planeten.
Tägliche Bewegungen: SQ — 0^m9 +5', SR — 0^m9 +1',
SS — 0^m9 +3', (38) — 1^m0 +1', (183) — 0^m9 +16', ST
— 0^m9 +7', SU — 1^m0 +4', SV — 0^m8 +11', SW — 0^m6
+6', SX — 0^m7 +2'.

W = M. Wolf, K = A. Kopff.

M. Wolf.

Notiz betr. BD. +23°775.

Nach einer Mitteilung von Prof. O. Knopf in Jena steht an der Stelle von BD. +23°775 9^m5 4^h48^m39^s1 +23° 10'9 nur ein Sternchen 11^m9 = Nr. 177 des Klischees 130 der Pariser photographischen Himmelskarte.¹⁾ Eine Prüfung der Originale der BD. hat nach einer Mitteilung von Professor F. Küstner den folgenden Erfolg gehabt:

»Über +23°774 = a und 775 = b sind nur die folgenden zwei Sucherzonen gegangen:

SZ. 622, Kr. 1855 Febr. 18, Luft gut

a fehlt; die Zone enthält gerade hier sehr viele nur einmal beobachtete schwache Sterne, die sich in RA. sehr drängten, so daß das Fehlen von a nicht auffallen kann

b 9.5 4^h48^m41^s2 +23° 10'3
Deklinationen übereinander geschrieben, scheinen aber richtig gelesen zu sein
SZ. 771, Kr. 1855 Nov. 10, Luft sehr feucht
 a 9.5 4^h48^m15^s9 +23° 10'6 } Original ganz deutlich
 b 9.5 48 36.9 11.4 }
Stern a kommt nach dem Spezialkatalog vor auf der Karte von Hind und im Markree Kat., weshalb er in BD. aufgenommen ist.*

Es scheint hiernach der schon öfters konstatierte Fall vorzuliegen, daß ein außergewöhnlich schwacher Stern Eingang in die BD. gefunden hat.

Kr.

¹⁾ Position 1900: 4^h51^m25^s4 +23° 14' 44", 1855: 4^h48^m42^s5 +23° 10'2. Kr.

Neuer Komet 1906 a.

Telegramm aus Cambridge Mass., eingegangen Jan. 27 abends:

»A bright comet was discovered by Brooks January 26.625 Gr. m. t. RA. app. = 244° 52' 30" PD. app. = 42° 50' 0" Motion north preceding. Pickering.«

Seither sind die folgenden Beobachtungen telegraphisch hier eingegangen:

27. Januar 16^h15^m6 Glasgow Mo. RA. app. = 244° 41' 47" PD. app. = 41° 4' 34" Morgan*)

28. » 14 55.5 Mt. Hamilton = 244 29 21 = 39 22 48 Maddrill. Campbell.

Kiel, 1906 Jan. 29.

H. Kreutz.

*) RA. und PD. sind hier aus den Daten des Telegramms: Jan. 27.935335 Gr. m. t. $\searrow$ — BD. +49°2494 = +12' 5" in RA., +1' 4" in Dekl., berechnet worden. Die Position des Vergleichsterns wurde nach AG. Bonn 10481 angenommen. Kr.

(57) Mnemosyne. Korr. der Ephemeride (B. J. 1908): 1906 Jan. 23 — 2^m46^s +6'3. W. Luther.

(118) Peitho. Korr. der Ephemeride (B. J. 1908): 1906 Jan. 24 — 0^m47^s +3'7. W. Luther.

(147) Protogeneia. Photogr. Beob. Jan. 23 12^h37^m9 Pulk. α = 8^h23^m17^s δ = +17° 6'5. S. Kostinsky.

(442) Eichsfeldia. Photogr. Beob. Jan. 20 11^h47^m2 Pulk. α = 8^h6^m44^s δ = +17° 34'6. S. Kostinsky.

Inhalt zu Nr. 4071. Th. Wulf. Zwei Beobachtungen mittels Selenzellen bei der totalen Sonnenfinsternis am 30. August 1905. 229. — H. Kreutz. Planet 1905 RZ und neuer Planet 1905 SP. 239. — E. Simon. Ephéméride de la planète (265) Anna. 241. — M. Wolf. Photographische Aufnahmen von kleinen Planeten. 241. — Notiz betr. BD. +23°775. 243. — H. Kreutz. Neuer Komet 1906 a. 243. — Mitteilungen über kleine Planeten. 243.