

+11°5003 9.5 23^h19^m59.2 +11°13'5

SZ. 488 Kr. 1854 Juli 29

9.5 23 19 58.4 +11 11.7

SZ. 504 Kr. 1854 Sept. 2, Luft sehr unruhig

9.5 23 19 60.1 +11 15.3

Die Deklinationen sind beidemale deutlich geschrieben und richtig berechnet, stimmen jedoch schlecht. Vielleicht ist die Deklination in SZ. 488 um +1° = +7'0 zu korrigieren.

+12°4969 9.5 23^h11^m31.2 +12°29'1

SZ. 488 Kr. 1854 Juli 29

9.5 23 11 32.4 +12 28.9

SZ. 524 Kr. 1854 Sept. 27, Luft gut

9.5 23 11 30.0 +12 29.2

Es ist alles deutlich geschrieben und richtig berechnet.

+17°1674 9.5 7^h39^m57.7 +17°29'1

SZ. 617 Sch. 1855 Jan. 22, Luft gut

9.5 7 39 58.0 +17 30.2

SZ. 635 Kr. 1855 März 16, Luft nicht ganz rein

9.5 7 39 57.2 +17 27.9

Alles deutlich und richtig.

+17°2115 vgl. die ausführliche Notiz über diesen Stern in A. N. 4153.

Bonn, 1909 Febr. 4.

+31°2079 9.5 9^h51^m21.3 +31°0'8

SZ. 897 Kr. 1856 März 31, Luft gut aber Mikrometer undeutlich

9.5 9 51 19.1 +31 9.2

SZ. 908 Sch. 1856 April 2, sehr klare Luft

9.5 9 51 22.4 +31 0.4

Die Deklination in SZ. 897 ist nachher auf Grund einer rohen Beobachtung am Meridiankreise von 1859 Febr. 2, die +31° 0'8: gab, um -1° (Teilstrich +0.9 geändert in -0.1!) gleich -6'9 korrigiert. Nach der Beobachtung von Palisa scheint es, daß vielmehr die Deklination in SZ. 908 um +1° (Teilstrich -8.9 zu ändern in -7.9, was plausibel wäre) gleich +6'9 zu korrigieren ist. Das Mittel der Sucherbeobachtungen gäbe dann +31° 8'2.

+47°1318 9.5 6^h28^m45.7 +47°59'4

SZ. 1481 Sch. 1858 Febr. 6, Luft klar

9.5 6 28 1.7 +48 0.4

SZ. 1488 Sch. 1858 Febr. 7, Luft sehr klar

9.5 6 28 7.8 +47 57.3:

Ferner ist in SZ. 1481 einmal beobachtet der Stern:

9.5 6 27 45.7 +48 1.3

Palisas Stern ist offenbar hiermit identisch und nicht mit +47°1318, eine Korrektur des letzteren um -17° somit unzulässig; die Dekl. von +47°1318 ist nicht sicher.

F. Küstner.

Aufnahmen des Kometen 1908 c (Morehouse)

auf dem Astrophysikalischen Institut Königstuhl-Heidelberg.

Von Prof. M. Wolf.

Es sei hier eine Zusammenstellung unserer Aufnahmen des Kometen 1908 c (Morehouse) gegeben. In der Rubrik Instrumente bedeutet:

W = Waltz-Reflektor	710 mm Öffnung	2820 mm Brennweite	Beobachter: Wolf
B ₁ = Bruce-Teleskop	406 „	2020 „	Kopff
B ₂ = „	406 „	2027 „	„
V ₁ = Voigtländer	159 „	808 „	Lorenz
V ₂ = „	159 „	826 „	„
H ₁ = Hermagis	58 „	219 „	Wolf
H ₂ = „	58 „	219 „	„
T ₁ = Tessar-Zeiß	31 „	145 „	„
T ₂ = „	31 „	145 „	„
U = Unar-Zeiß	30 „	136 „	Lorenz

1908	M. Z. Königstuhl	Instrumente
Sept. 6	12 ^h 44 ^m bis 15 ^h 24 ^m	T ₁ , T ₂ , H ₁ , H ₂
7	13 47 „ 15 57	V ₁ , V ₂ , U
7	13 58 „ 15 48	B ₁ , B ₂
8	14 31 „ 14 39	V ₁ , V ₂ , U
13	8 40 „ 8 56	V ₁ , V ₂ , U
15	7 45 „ 8 25	B ₁ , B ₂
17	8 10 „ 10 14	B ₁ , B ₂
18	10 48 „ 11 20	V ₁ , V ₂ , U
20	11 43 „ 12 43	B ₁

1908	M. Z. Königstuhl	Instrumente
Sept. 20	12 ^h 43 ^m bis 13 ^h 43 ^m	B ₂
21	8 20 „ 9 42	B ₁
21	12 49 „ 14 11	B ₁
22	9 7 „ 10 37	B ₁
22	12 16 „ 13 25	B ₂
29	7 56 „ 9 56	B ₁
29	10 21 „ 12 19	B ₂
29	12 52 „ 14 52	B ₁
Okt. 1	7 54 „ 9 54	B ₁

1908	M. Z. Königstuhl	Instrumente
Okt. 1	10 ^h 14 ^m bis 12 ^h 14 ^m	B ₁
1	12 34 > 14 34	B ₁
2	8 55 > 11 15	V ₁ , U
2	8 55 > 13 34	V ₂
2	11 24 > 13 34	V ₁ , U
3	10 5 > 12 5	V ₁
3	10 5 > 14 8	V ₂ , U
3	12 8 > 14 8	V ₁
3	12 10 > 13 10	B ₁
3	13 30 > 14 30	B ₁
6	14 24 > 16 24	V ₁ , V ₂ , U
7	15 44 > 16 19	V ₁
7	15 44 > 16 48	V ₂ , U
7	16 23 > 16 48	V ₁
12	6 59 > 7 17	V ₁ , V ₂ , U
13	6 37 > 7 42	V ₁ , V ₂ , U
13	6 46 > 7 26	B ₁
13	6 51 > 7 31	B ₂
14	6 37 > 8 19	V ₁ , V ₂ , U
15	7 7 > 7 57	V ₁
15	7 7 > 9 5	V ₂ , U
15	8 2 > 9 5	V ₁
16	6 42 > 7 42	V ₁
16	6 42 > 10 6	V ₂ , U
16	7 45 > 8 51	V ₁
16	8 54 > 10 6	V ₁
17	6 42 > 8 32	V ₁
17	6 42 > 10 35	V ₂ , U
17	6 54 > 8 14	B ₁
17	6 54 > 10 14	B ₂
17	8 24 > 9 45	B ₁
17	8 35 > 10 35	V ₁
17	9 54 > 10 30	B ₁
19	6 43 > 8 13	B ₁
19	8 23 > 9 53	B ₁
19	11 11 > 12 21	V ₁ , V ₂ , U
20	6 57 > 8 17	V ₁
20	6 57 > 9 40	V ₂ , U
20	8 20 > 9 40	V ₁
20	9 47 > 11 7	V ₁
20	9 47 > 12 30	V ₂ , U
20	11 10 > 12 30	V ₁
21	6 56 > 8 16	V ₁

1908	M. Z. Königstuhl	Instrumente
Okt. 21	6 ^h 56 ^m bis 9 ^h 39 ^m	V ₂ , U
21	8 19 > 9 39	V ₁
21	9 47 > 11 7	V ₁
21	9 47 > 12 30	V ₂ , U
21	11 10 > 12 30	V ₁
23	6 59 > 8 29	B ₁
23	6 59 > 10 20	B ₂
23	8 50 > 10 20	B ₁
23	11 3 > 12 3	V ₁
23	11 4 > 12 59	V ₂ , U
23	12 8 > 12 59	V ₁
27	6 17 > 7 17	V ₁
27	6 17 > 11 33	V ₂ , U
27	7 20 > 9 20	V ₁
27	9 30 > 10 30	V ₁
27	10 33 > 11 33	V ₁
28	6 36 > 8 6	B ₁
28	7 5 > 7 20	W
28	7 36 > 9 6	B ₂
28	9 18 > 10 48	B ₁
28	10 18 > 11 42	B ₂
29	6 49 > 7 55	V ₁
29	6 49 > 10 0	V ₂ , U
29	7 58 > 8 58	V ₁
29	9 0 > 10 0	V ₁
29	9 51 > 10 1	W
29	10 15 > 10 25	W
Nov. 10	5 46 > 5 56	W
10	6 2 > 6 12	W
10	6 21 > 6 31	W
11	5 48 > 5 58	W
11	5 52 > 6 52	V ₁ , V ₂ , U
11	6 7 > 6 17	W
11	6 24 > 6 34	W
11	6 43 > 6 53	W
16	5 45 > 5 55	W
16	6 3 > 6 13	W
16	6 13 > 7 3	V ₁
16	6 13 > 7 57	V ₂ , U
16	6 20 > 6 30	W
16	6 37 > 6 47	W
16	7 7 > 7 57	V ₁
27	6 29 > 7 10	V ₁ , V ₂ , U

Es sind also im ganzen 147 Platten an 33 verschiedenen Abenden von uns aufgenommen worden.

Wegen der Lichtschwäche des Korns war das Halten auf den Kometen selbst am Zehnzöller des Bruce-Teleskops nicht leicht und mit den Sechszöllern der beiden anderen Teleskope recht schwierig. Trotzdem dürften die meisten Aufnahmen nach gewöhnlicher Auffassung als recht gelungen bezeichnet werden.

Für weitergehende Detailstudien zeigen sich eigentlich

nur kurzbelichtete Aufnahmen brauchbar. Auf den kurzbelichteten Aufnahmen mit unseren lichtschwächeren Instrumenten fehlt aber das meiste wegen der geringen Lichtstärke. Bei den infolgedessen notwendigen langen Belichtungen bleibt nur die gröbere Struktur erkennbar, während das feine Detail durch die ungemein rasche Veränderung der Schweife verwischt wird. Am besten sind deshalb die kurzbelichteten Aufnahmen des Reflektors. Leider konnte der Reflektor erst Ende Oktober in Tätigkeit treten.