

Neu abgeleitete Elemente:

Instantane Elemente:	I. Ep.	0- 23:	Max. = 2399842 + 222 ^d 8 · E (20),	M - m = 102 ^d (13)
	II. Ep.	24- 32:	Max. = 2405186 + 226.9 · E (8),	M - m = 99 (3)
	III. Ep.	33- 65:	Max. = 2407220 + 222.8 · E (23),	M - m = 106 (10)
	IV. Ep.	67- 83:	Max. = 2414803 + 223.4 · E (15),	M - m = 104 (16)
	V. Ep.	84- 94:	Max. = 2418607 + 220.7 · E (11),	M - m = 105 (10)
	VI. Ep.	94-106:	Max. = 2420816 + 223.1 · E (13),	M - m = 100 (13)
	VII. Ep.	107-120:	Max. = 2423705 + 226.2 · E (14),	M - m = 103 (13)
Mittlere Elemente:			Max. = 2399841 + 223.2 · E (103),	M - m = 103 (78)
			Max. = 7 ^m 2 (5 ^m 9 - 8 ^m 2),	Min. = 12 ^m 1 (11 ^m 0 - 13 ^m 1).

Die Lichtkurve verläuft zuweilen wellenförmig, Leiner hat einmal im Anstieg eine Unterperiode von 24^d festgestellt. Form der Lichtkurve nach Ludendorff β_1 , sehr veränderlich, z. B. Ende 1916 und Anfang 1917 von der Form α_3 mit Welle im Abstieg. Das Spektrum ist M3e-5e nach HA 79,3. Leiner hat darauf hingewiesen, daß der Stern in einem auffälligen Gebiet dunkler kosmischer Wolken steht.

LITERATUR: Šafařík, 136 Beob. 6 Max. [Šaf-Pr 2.84]. — Luyten, 87 Beob. 4 Max. 3 Min. [Hem Dampkr 15.145; Leiden Ann 13.2.16; 33]. — Hagen, 4 Beob. [Spec Vat 11.192]. — Tass u. a., 21 Beob. [Budapest Publ 2.169]. — Vorontsoff-Velyaminoff, 98 Beob. 2 Max. [Bull Obs Corp 2; 5]. — Kukarkin, 2 Max. [Mirov Bull 20; NNVS 27-28]. — Lacchini, 10 Max. 8 Min. [AN 5494]. — Leiner, 12 Max. 10 Min. [BZ 1.14; 2.20; 3.35; 4.42; 5.23; 6.5; 7.7; 70; 10.29; 82; 11.52; 12.35; Sirius 53.177; 54.128]. — 243 Beob.* [VJS 61.141; 62.110; 63.189; 64.224; 65.154; 66.200]. — Ahnert, 52 Beob. 11 Max. 1 Min. [AN 5323; 5543; 5998; BZ 11.55; 12.99; 13.39; 14.2; 42; 61; 15.12; 82; 16.37]. — Heise, 1 Max. [BZ 6.2]. — Beyer, 28 Beob. 1 Max. [AN 5411; BZ 6.44]. — Buser, 11 Beob. 1 Max. [AN 5849; 6001; BZ 12.75]. — Jacchia, 4 Max. 3 Min. [BZ 10.86; 11.23; 48; 82; 12.16; 54; 79]. — Kopal, 1 Max. [BZ 13.11]. — Horn, 1 Max. [BZ 13.25]. — Loreta, 2 Max. [BZ 15.71; 16.28]. — Lause, 10 Max. [BZ 10.39; 11.1; 50; 12.19; 85; 13.32; 14.22; 52; 15.14; 16.33]. — Miczaika, 1 Max. [BZ 16.31]. — Dziwulski, 1 Max. [Wilno Bull 13.35]. — Florja, 1 Max. [Mirov Bull 26]. — Gitz, 6 Max. [NNVS 35]. — Plakidis u. a., 13 Beob. [Athen Ann 10.11; 11.8]. — Hornig, 23 Beob.* [AN 5879]. — Hoffmeister, 5 Beob.* [Sonn Mitt 20]. — Kanamori, 15 Beob.* [Kyoto Bull 247]. — Vogelenzang, 21 Beob. 1 Max. [Hem Dampkr 15.129]. — Groosmuller, 22 Beob. 2 Max. [Hem Dampkr 17.65; 18.82]. — Van der Bilt, 403 Beob. [JO 16.96]. — Nijland, 305 Beob.* [AN 5032; VJS 51.148; 53.230; 54.261; 55.133; 56.131; 57.152; 58.154; 59.139; 60.146; 61.177; 62.151; 63.233; 64.272; 66.302; 67.318; 68.276]. — Esch, 64 Beob. 4 Max. 5 Min. [Valk Veröff 1.177]. — Kristensen, Beob. der NAS. 8 Max. [AN 5282; 5324; 5426; 5610; 5653; 5725; 5923; BZ 5.31; NAT 7.37; 9.145; 11.64; 130; 13.114]. — Nielsen, Beob. der NAS. 2 Max. [AN 5944]. — Brook, 836 Beob. der BAA [MBAA 25.244]. — 18 Max. 18 Min. [MBAA App 22/25.9; JBAA 27-31]. — De Roy, 3 Max. [JO 1.136; 2.84]. — 932 Beob. der BAA [MBAA 28.56]. — 19 Max. 20 Min. [JBAA 32; 34-42; 44]. — Campbell, 45 Max. 46 Min. [HA 79.120; HC 235; 244; 259; 279; 296; 318; 329; 345; 353; 367; 378; 383]. — AAVSO, Beob. [HA 79.44; PA 24-42]. — AFOEV, Beob. [Lyon Bull 3-13; BAF 1; 2]. — FPANN, 118 Beob.* [NNVS 12; 25-26]. — Mirovedenie, 77 Beob. [Mirov Bull 14; 15; 17-19; 22; 23; 27]. — ASJap, Beob. 2 Max. [Astr Herald 21-26]. — Sach, Beob. [Canton Rev 1; 2; 4]. — Winnecke, 340 Beob. 13 Max. 7 Min. [Bamb Veröff 3.146; 248]. — Hartwig, 37 Beob. [Bamb Veröff 1.350]. — Bohrmann, Verbesserungen zu Schönfelds Beob. [AN 5900]. — Plakidis, Veränderlichkeit der Periode [MN 92.460; BAF 2.1]. — Thom, Sekundäre Wellen in der Lichtkurve [JBAA 26.162]. — Phillips, Harmonische Analyse der Lichtkurve [JBAA 27.7]. — Merrill, Bild des Spektrums [PA 37.446]. — Radialgeschwindigkeit [Mich Publ 2.55; ApJ 58.215]. — Wilson, Eigenbewegung [AJ 796; 814].

805. S Bootis (14^h 19^m 32^s + 54° 15'9) = HD 126289 (Md).

Karte der Umgebung von Mitchell (Mem Amer Acad of Arts and Sciences 14, 4, Pl. IV). — Helligkeiten der Vergleichsterne von Šafařík (Šaf-Pr 2.68), Doberck (JO 2.125), Hagen (Spec Vat 11.96), Leavitt (HA 84.60), Mitchell (Mem Amer Acad of Arts and Sciences 14.286), Nijland (Amsterdam Proc 35.472), Winnecke (Bamb Veröff 3.37), Hartwig (Bamb Veröff 1.252). — Bild der Lichtkurve von Nijland (Amsterdam Proc 35.473; 476), de Kock (Utrecht Rech 10) und Jacchia (Bologna Pubbl 2.213).

Die Elemente mit dem Sinusglied stellen die späteren Beobachtungen nicht mehr dar. Nijland konnte seine Beobachtungsreihe 1905-1931 mit einem ganz anderen Sinusglied, + 25^d sin 10° E, befriedigend darstellen, doch gilt dies nicht für die ältere Zeit. Waterfield stellte fest, daß in dem Zeitraum 1861-1930 zwei Periodensprünge stattgefunden haben, und leitete für die so entstehenden drei Zeiträume lineare Elemente ab, die mit den unten angegebenen fast genau übereinstimmen. Neu abgeleitet wurden: