

Jahr	Beob. Max.	Epoche	B - R	Jahr	Beob. Max.	Epoche	B - R
1861	2400904	0	+18 ^d	1900	2415165	42	- 1 ^d
1862	1238	1	+12	1901	5520	43	+14
1863	1573	2	+ 7	1902	5848	44	+ 2
1874	5620	14	-26	1903	6184	45	- 2
1875	5967	15	-19	1904	6528	46	+ 2
1899	2414818:	41	- 8:	1905	6860:	47	(- 6:)

Das letzte Maximum ist nachträglich aus den Beobachtungen in Harv. Ann. 57 abgeleitet und nicht bei der Ausgleichung benutzt worden. Die durchschnittliche Abweichung einer Epoche geht von $\pm 16^d.4$ auf $\pm 10^d.1$ zurück; M—m ist auch ganz unsicher, Chandler gibt den sicherlich viel zu großen Wert 153^d, Campbell 131^d. Die Vergleichung der beiden unsicheren Minima 97 Mai 15 und 98 März 21 mit den Katalogelementen ergibt 116^d und 86^d; angenommen ist 120^d. Die Maximumhelligkeit ist nach den vorliegenden Beobachtungen sehr veränderlich und liegt zwischen den ungefähren Grenzen 8^m und 10^{1/2}^m. Die Farbe ist nach Chandler 4.1 (7.0 Osth.). Spektrum Md.

LITERATUR: Boguslawski, Anzeige der Entdeckung [Uranus 1849, Heft III, p. 43]. — Günther, Ort und Beobachtungen 51 Febr. 25—März 30 abnehmend [A. N. 768]. — Schönfeld, Unsichtbar 55 April 19—Mai 12, 56 Febr. 3—Mai 29, 56 Dez. 16 bis 57 Juni 24 [A. N. 1029 u. 1099]; Max. 61 Mai 8 [A. N. 1320]; Bericht über seine Beobachtungen 1854—1859 [Wien Ber. 42, 221]; 105 Beobachtungen 60 Febr. 23—75 Juni 2 [Heidlb. Veröff. 1, 227]; daraus hat Schönfeld folgende Maxima selbst abgeleitet: 61 Mai 8.0 (8^m6), 62 April 7.0 (8^m2) [A. N. 1628]; 74 April 6 (8^m7), 75 März 19 (8^m2) [A. N. 2066]. — Auwers, Unsichtbar Frühjahr 1858 und 1859 und Januar 1860 [A. N. 1238]. — Winnecke, 69 Beobachtungen 61 Jan. 19—72 April 11. Daraus von Hartwig abgeleitet 4 Max. 62 April 14 (9^m2), 63 März 5 (8^m9), 64 Febr. 2 (8^m8), 71 Juli 1: (9^m2) [Manuskript Sternwarte Bamberg. — Siehe auch M. N. 22, 286 und A. N. 1312]. — Šafařík, 66 Vergleichen in den Jahren 1883—1892 [Hinterlassenes Manuskript. Bearbeitung von Pračka übernommen]. — H. M. Parkhurst, Größenangaben für 9 Tage 87 März 10—April 5 [Harv. Ann. 29, 104]; Min. 93 Juni 19 sehr unsicher [A. J. 308]; 95 März 17—Juni 25 (<12^m) [A. J. 356]; 5 Beobachtungen 97 Mai 26—Juni 26 [A. J. 415]; Max. 98 Juni 21 aus 11 Beobachtungen Febr. 26—Juli 6 [A. J. 444]; Max. 99 Juni 2 aus Beobachtungen an 19 Tagen April 2—Juni 23 [A. J. 470]; Max. 00 Mai 18 aus Beobachtungen an 12 Tagen März 24—Juni 15 [A. J. 487]; Max. 01 April 30 (9^m73) aus Beobachtungen an 8 Tagen 01 März 30—Mai 14 [A. J. 513]. — Espin, 1 Beobachtung 88 April 11 (10^m, R, III?) [A. N. 2852]. — Wendell, 58 Vergleichen und abgeleitete Größen an 56 Tagen 92 Febr. 5—01 Juni 6 [Harv. Ann. 37, 228]. — Esch, Max. 00 Mai 20 [A. N. 3835]. — Furness, Vergleichen und abgeleitete Größen an 25 Tagen 01 Mai 7—04 Mai 4 [Vass. Obs. Publ. 3, 105]. — L. Campbell, 72 Helligkeitsvergleichen und abgeleitete Größen 02 Febr. 14—05 Mai 23. Aus diesen und den früheren Harvard-Beobachtungen sind abgeleitet 5 Max. 00 Mai 28: (9^m5), 01 Mai 19 (9^m0), 02 April 8 (9^m3), 03 März 10 (10^m1), 04 Febr. 17 (9^m3) und 2 Min. 97 Mai 20: (13^m3), 98 April 6: (13^m4). Mittlere Lichtkurve [Harv. Ann. 57, 28, 157, 171, 189, 202, Tafel I]; Zusammenstellung von 32 Größenangaben verschiedener Beobachter 06 Jan. 24—10 Juni 30. Spektrum Md [Harv. Ann. 63, 56]. — Jost, 2 Beobachtungen 03 Jan. 22 und Febr. 16 [A. N. 3909]. — Moschick, Einzelne photometrische Messungen 04 März 20—Mai 5 [A. N. 4052. — Siehe auch die Neubearbeitung dieser Messungen von Jost in Heidlb. Mitt. 17, 26 u. 59]. — Graff, 06 April 30, Juni 6 und 10 März 31 immer schwach gefunden [A. N. 4719]. — Hartwig, 1 Beobachtung 07 April 12 [Manuskript Sternwarte Bamberg]. — Pračka, Eine vereinzelt Beobachtung 08 März 22 [Pračka I, Heft 3, 9]. — Olcott, Größenangaben verschiedener Mitglieder der Am. Ass. Var. 1913—1915 [Pop. Astr., Bd. 21—23]. — Bancroft, Max. 14 April 17 (9^m5) aus 12 Beobachtungen [Pop. Astr. 23, 378]. Gu.

680. RV Crucis (12^h 12^m 18^s — 61° 12′ 3). Nicht in der CPD enthalten.

Ort bestimmt auf den Harvard-Platten.

Entdeckt 1906 von Leavitt auf 13 Harvard-Platten mit Helligkeiten zwischen 13^m1 und 14^m2. Nähere Angaben über die Art des Lichtwechsels fehlen noch.

LITERATUR: Pickering, Anzeige der Entdeckung durch Leavitt. Photographische Helligkeitsgrenzen [Harv. Circ. 120 und A. N. 4145]. M.

681. SW Centauri (12^h 12^m 30^s — 49° 10′ 6) = CoD -49° 6972 (9^m6) = CPD -49° 5046 (8^m9).

Helligkeiten der Vergleichsterne und Lichtkurve von Leavitt (Harv. Ann. 60, 112, 141 u. Tafel IV).

[* 10^m2 voran 34^s, 4′ 8 südl. — * 10^m0 voran 29^s, 0′ 3 nördl. — * 12^m9 folg. 4^s, 1′ 8 südl. — * 12^m5 folg. 26^s, 0′ 1 südl. — * 11^m6 folg. 29^s, 0′ 9 südl. — * 9^m3 folg. 48^s, 3′ 5 nördl.]

In der Anzeige der Entdeckung durch Leavitt ist die photographische Helligkeitsschwankung 8^m8 bis 11^m4, die Art des Lichtwechsels als Algolart angegeben. Der Stern war schwach auf 30 von 286 untersuchten Platten. Die ausführliche Mitteilung in Harv. Ann. 60 enthält die Vergleichsterngrößen, die Tafel für die Licht-