

LITERATUR: Müller, 26 Max. 18 Min. Elemente [AN 5391]. — Doberck, 58 Beob. 2 Max. [AJ 767]. — Hagen, 8 Beob. [Spec Vat 11.214]. — Leiner, 40 Beob.* [VJS 63.190]. — Beyer, 22 Beob.* [Briefl. Mitt.]. — Tass, 2 Beob. [Budapest Publ 2.261]. — Plakidis, 4 Beob. [Athen Ann 10.16]. — Jacchia, 1 Max. 1 Min. [BZ 12.62; 88]. — Campbell, 15 Max. 17 Min. [HC 235; 244; 259; 279; 296; 318; 329; 345; 353; 367; 378; 383; 394]. — Vielleicht R Centauri-Typus [HC 296]. — AAVSO, Beob. [HA 79.72; PA 24-43]. — AFOEV, Beob. [Lyon Bull 5-13; BAF 1-4]. — ASJap, Beob. [Astr Herald 28]. — Hartwig, 205 Beob. 15 Max. 3 Min. [Bamb Veröff 1.395; 567]. — Young und Farnsworth, Eigenbewegung [HB 838].

1541. SS Cygni ($21^h 38^m 46^s + 43^\circ 7'7'' = \text{HD } 206697$ (Pec.).

Ort bestimmt von Bac (Lyon Bull 9.224), Palmér (Lund Medd II, 66), Parenago und Kukarkin (NNVS 44). — Helligkeiten der Vergleichsterne von Luizet (JO 2.18), Leiner (AN 4992; 5054; 5208), Graff (AN 5091; 5100; VJS* 63.165), Esch (Valk Veröff 1.283), Wachmann (AN 6115-16), Rosenhagen (AN 6159), Hartwig (Bamb Veröff 1.269). — Bild der Lichtkurve von Ryves (Anales de la Facultad de ciencias de Zaragoza 2.265), Nijland (Hem Dampkr 14.129), Jacchia (Bologna Pubbl 2.8; 187), Lindsley (PA 24.123), Eaton (PA 29.174), Nielsen (NAT 13.28), Kruytbosch (BAN 4.146), Brook (JBAA 25.219; 26.224; 27.145; 28.111; 29.124; 30.174; 31.188; 32.180; 33.277; 34.183; 35.270; 36.235; 37.317; 38.218; 40.46), de Roy (JBAA 40.199; 41.324; 42.201; 43.401), L. Campbell (PA 31.313; Hdb Ap 6.87; HC 319; 330; 344; 354; 361; 376; 382; 395; HA 90.152).

Der Lichtwechsel dieses viel beobachteten Sterns in den Jahren 1912-33 wird in den jährlichen Mitteilungen der BAA, Nijlands und L. Campbells eingehend beschrieben und durch Diagramme und Tabellen dargestellt. Im genannten Zeitraum hatte der Lichtwechsel stets den aus der Zeit vor der großen Störung 1907-09 bekannten Verlauf: ziemlich unregelmäßige Abwechslung zwischen langen und kurzen Maxima; dazu ein häufiges Auftreten anomaler Maxima, während Abweichungen von diesem Verlauf nur vorübergehend, und dann als Maxima mit einer ungewöhnlich niedrigen Maximalhelligkeit beobachtet wurden. 1933 September-Oktober wurde eine ungewöhnliche Erhellung beobachtet; der Stern erreichte erst die Helligkeit 9^m8 , dann folgte ein sekundäres Minimum von der Größe 11^m3 , und unmittelbar danach nahm der Stern wieder zu, um 12^d nach dem ersten Maximum ein zweites von der Helligkeit 10^m2 zu erreichen. Die ganze Erhellung dauerte 25^d-30^d . Als Zwischenzeiten zwischen den Maxima sind Werte von 21^d bis 103^d beobachtet worden. Die obere Grenze der Zwischenzeiten ist somit um 23^d größer als die in den Jahren 1896-1912 gefundene Grenze; bei der Zwischenzeit 103^d , die 1931 beobachtet wurde, dauerte die Phase mit Minimalhelligkeit 82^d . Dagegen ist die untere Grenze beinahe dieselbe wie im ersten Zeitraum; doch ist zu erwähnen, daß die kurze Zwischenzeit von 21^d nur zwischen zwei Maxima mit ungewöhnlich geringen Helligkeiten vorgekommen ist. Zur Ergänzung der in GL 2.336 gegebenen Tafel (deren letzte Zeile nur auf 17 Einzelwerten beruht) sind die folgenden Mittel von je 20 Einzelwerten berechnet worden:

Julianisches Datum	Mittlere Zwischenzeit	Jahr
2418776-19911	56.8	1910-1913
19911-20998	54.4	1913-1916
20998-21904	45.3	1916-1918
21904-23016	55.6	1918-1921
23016-23933	45.8	1921-1924
23933-24940	50.4	1924-1927
24940-26021	54.0	1927-1930
26021-27053	51.6	1930-1932

Der regelmäßige Verlauf der entsprechenden Werte für die Jahre 1896-1912 hat sich also in den letzten 20 Jahren nicht fortgesetzt. Im Mittel bekommt man 51^d73 für die Jahre 1910-1932 und 50^d80 für 1896-1932. Die Häufigkeitsverteilung der einzelnen Zwischenzeiten folgt, wie Sterne und Campbell gefunden haben, mit bemerkenswerter Genauigkeit dem normalen Fehlergesetz. Brook hat darauf aufmerksam gemacht, daß die drei Typen der Maxima (lang, kurz, anomal) mit derselben Häufigkeit auftreten; die Bezeichnung »anomal« scheint deshalb nicht zutreffend gewählt zu sein. Kruytbosch sieht von einer Einteilung der Maxima nach der Form der Kurve ab; er berechnet für