

837. δ Librae ($14^h 55^m 38^s - 8^\circ 7'.3$) = HD 132742 (Ao).

Helligkeiten der Vergleichsterne von Nijland (AN 5887), Winnecke (Bamb Veröff 3.38) und Hartwig (Bamb Veröff 1.292). — Bild der Lichtkurve von Stebbins (Washb Publ 15.35) und Skoberla (ZAp 11.47).

Das Vorhandensein eines sekundären Minimums, über das nach Krons Bearbeitung noch nichts ausgesagt werden konnte, ist von Shapley nach Wendells Messungen vermutet und durch die photoelektrischen Beobachtungen von Stebbins sichergestellt worden. Seine Tiefe beträgt $0^m 08$. Im vollen Licht ist die Helligkeit nicht ganz konstant. Nijlands Beobachtungen, die sich über die Jahre 1905–1917 erstrecken, machen einen etwas größeren Periodenwert für diesen Zeitraum wahrscheinlich. Seine Elemente lauten: $\text{Min.} = 2420243.399 + 2^d 3273600 \cdot E$. Das System besteht aus zwei nahe gleich großen Komponenten, die Oberflächenhelligkeit der kleineren ist das Elfache von der der größeren. Spektrum Ais nach Adams.

LITERATUR: Hellerich, Elemente [AN 5167]. — Kreisbahnelemente [AN 5351]. — Stebbins, 218 photoelektrische Beob. Elemente. Lichtkurve. Photometrische Bahn [Washb Publ 15.33]. — Nijland, Beob.* [AN 5032]. — 280 Beob. 39 Min. Elemente. Lichtkurve [AN 5887]. — Winnecke, 137 Beob. [Bamb Veröff 3.149; 249]. — Hartwig, 59 Beob. [Bamb Veröff 1.487]. — Ellsworth, Elemente [BSAF 33.508]. — Festa, 2 Min. [AN 5895]. — Gadomski, Epochenkorrektur [SAC 1.3]. — 1 Normalmin. [SAC 3.46; 4.46; Krak Circ 22]. — Yamamoto und Nakamura, 1 Min. [Kyoto Bull 23]. — Kanamori, 8 Beob.* [Kyoto Bull 247]. — Nakamura, 43 Beob.* [Kyoto Bull 263]. — Yamamoto, 6 Beob.* [Kyoto Bull 285]. — Schubert, 2 Beob.* [Sirius 57.121]. — Morgenroth, 2 Beob.* [Sonn Mitt 20]. — Skoberla, 1 Min. Lichtkurve [ZAp 11.24]. — FPANN, 34 Beob.* [NNVS 12]. — Shapley, Lichtkurve. Photometrische Bahn [Princ Contr 3]. — McLaughlin, Systemkonstanten [PA 32.558]. — Masse und absolute Helligkeit [AJ 889]. — Spektroskopische Bahn [Mich Publ 6.28]. — Adams, Spektrum [Washb Publ 15.39]. — Curtiss, Spektroskopische Beob.* [PA 35.93; 36.32]. — Graff, Farbe [Wien Mitt 3.138]. — Vogt, Dichte [Heid Mitt 40]. — Markowitz, Dichte [ApJ 75.80]. — Gaposchkin, Temperatur [AN 5939]. — Krat, Reflexionseffekt [MN 94.70]. — Holmberg, Massen und Bahnradius [Lund Medd II, 71].

884. R Lupi ($15^h 46^m 59^s - 35^\circ 59'.9$).

Neu abgeleitet wurden die mittleren Elemente:

$$\text{Max.} = 2422691 + 235^d 5 \cdot E \text{ (I2), } M - m = 113^d \text{ (I3).}$$

$$\text{Max.} = 9^m 9 \text{ (} 9^m 6 - 10^m 4 \text{), Min.} = 13^m 6 \text{ (} 13^m 4 - 13^m 8 \text{).}$$

LITERATUR: Long und Skjellerup, 56 Beob. [UOC 49.62]. — Dartayet, 1 Max. [Urania 4.202]. — Ensor, 2 Max. [JASSA 2.197; 3.49]. — Campbell, 14 Max. 14 Min. [HC 235; 244; 259; 279; 345; 353; 367; 378; 383; 394]. — AAVSO, Beob. [PA 24; 26; 27; 31; 32; 36–43]. — NZAS, 8 Beob. [NZ Circ 14; 17].

830. S Lupi ($14^h 46^m 44^s - 46^\circ 12'.2$) = HD 131169 (Np).

Prager leitet neue Elemente ab: $\text{Max.} = 2415059 + 343^d 8 \cdot E$. Spektrum Se nach HA 79.3.

LITERATUR: Campbell, 2 Max. 1 Min. [HC 378; 383]. — Prager, Elemente [KE 1935]. — AAVSO, Beob. [PA 37–43]. — NZAS, 4 Beob. [NZ Circ 17].

802. T Lupi ($14^h 15^m 43^s - 49^\circ 23'.5$) = HD 125651 (Nb). Nicht in CPD.

890. U Lupi ($15^h 54^m 29^s - 29^\circ 38'.3$).

Ludendorff vermutet die Zugehörigkeit zum R Coronae-Typus, was aber von O'Connell bestritten wird. Letzterer findet auf 555 Harvard-Platten, die sich über die Jahre 1900–1932 erstrecken, 32 Maxima und 29 Minima, die in Zwischenräumen von $75^d - 95^d$, im Mittel 87^d aufeinander folgen. Die Helligkeit der Maxima schwankt von $10^m 8 - 11^m 9$, die der Minima von $12^m 1 - 13^m 2$. Spektrum Go nach Brück.

LITERATUR: Ludendorff, Bemerkungen über den Lichtwechsel [AN 5010]. — O'Connell, Beob.* [HB 893]. — Lange, 5 Beob. [Mirov Bull 17]. — Hoffmeister, 1 Beob.* [Sonn Mitt 20]. — Brück, Spektrum [ZAp 4.71].