

SU Indi ($20^{\text{h}} 47^{\text{m}} 54^{\text{s}} - 46^{\circ} 6'.5$) = CoD $- 46^{\circ} 13' 749$ ($9^{\text{m}}6$) = CPD $- 46^{\circ} 10' 100$ ($9^{\text{m}}0$) = HD 198 827 (G5).

Bild der Lichtkurve von Hoffmeister (Sonn Veröff 3, 1, 1956).

Hoffmeister entdeckt SU Ind als veränderlich zwischen $9^{\text{m}}3$ und $9^{\text{m}}7$ ph. und leitet für diesen Bedeckungs-Stern die Elemente ab: $t_{\text{min.}} = \text{J.T. } 243\,4267.489 + 0^{\text{d}}986\,323 \cdot n$. Stark deformierte Komponenten. Spektrum G5.

LITERATUR: Hoffmeister, Entdeckungsanzeige. Art [Erg AN 12, 1.27 (1949)]. — Elemente. Art [MVS 186 (1955)]. — Bem. [AN 282.260 (1955)]. — Min. Elemente. Art [Sonn Veröff 3, 1 (1956)].

CX Lacertae ($22^{\text{h}} 3^{\text{m}} 31^{\text{s}} + 39^{\circ} 37'.7$) = BD $+ 39^{\circ} 47'60$ ($8^{\text{m}}5$).

Vergleichsternhelligkeiten und Bild der Lichtkurve von Ischtschenko (Tashk Bull 2.499, 1948).

Ischtschenko leitet für den von Morgenroth entdeckten Veränderlichen die Elemente ab: $t_{\text{min.}} = \text{J.T. } 242\,8835 + 133^{\text{d}} \cdot n$. RV Tauri-Stern in den Grenzen 9^{m} und 10^{m} ph. Spektrum: K5.

LITERATUR: Morgenroth, Entdeckungsanzeige. Art [AN 268.276 (1939)]. — Loreta, Max. Min. Periode [BZ 22.43 (1940)]. — Min. Art [BZ 22.68 (1940)]. — Max. [BZ 22.78 (1940); 24.130 (1942)]. — Min. [BZ 24.118 (1942)]. — Max. Min. [AN 275.189 (1947)]. — Ischtschenko, Bb. Elemente. Art [Tashk Bull 2.499 (1948)].

CY Lacertae ($22^{\text{h}} 9^{\text{m}} 27^{\text{s}} + 54^{\circ} 3'.9$).

Umgebungskarte und Bild der Lichtkurve von Parenago (VS 5.258, 1940).

Als Bedeckungsstern von Parenago mit den Elementen: $t_{\text{min.}} = 242\,8746.219 + 2^{\text{d}}786\,94 \cdot n$ entdeckt und von Romano bestätigt. $D = 0^{\text{m}}36$. Grenzen des Lichtwechsels $11^{\text{m}}66$ und $12^{\text{m}}00$ ph. Spektrum B5.

LITERATUR: Parenago, Entdeckungsanzeige. Bb. Min. Elemente. Art [VS 5.258 (1940)]. — Romano, Elemente. Art [SAI 27.533 (1956)].

CZ Lacertae ($22^{\text{h}} 15^{\text{m}} 36^{\text{s}} + 50^{\circ} 58'.1$).

Umgebungskarte von A. Beljowsky (VS 4.405, 1935; Pulk Circ 16, 1935) und Batyrew (VS 9.52, 1952). — Vergleichsternhelligkeiten von A. Beljowsky (VS 4.405, 1935; Pulk Circ 16, 1935), Dsigwaschwili (VS 7.337, 1950) und Batyrew (VS 9.52, 1952). — Bild der Lichtkurve von Parenago (VS 5.258, 1940), Dsigwaschwili (VS 7.337, 1950) und Batyrew (VS 9.52, 1952).

Von A. Beljowsky als veränderlich entdeckt und von Parenago unabhängig gefunden. Parenago, Dsigwaschwili und Batyrew leiten für diesen RR Lyrae-Stern Elemente ab, die kaum von einander abweichen. Die des letzteren lauten: $t_{\text{max.}} = \text{J.T. } 243\,2878.234 + 0^{\text{d}}432\,103\,46 \cdot n$. Grenzhelligkeiten $11^{\text{m}}21$ und $12^{\text{m}}24$ ph. Unterklasse a.

LITERATUR: A. Beljowsky, Entdeckungsanzeige [VS 4.405 (1935); Pulk Circ 16 (1935)]. — Parenago, Entdeckungsanzeige. Elemente. Art. Lichtkurve [VS 5.258 (1940)]. — Dsigwaschwili, Elemente. Art [VS 7.337 (1950)]. — Batyrew, Bb. Elemente. Lichtkurve [VS 9.52 (1952)].

DD Lacertae ($22^{\text{h}} 37^{\text{m}} 0^{\text{s}} + 39^{\circ} 42'.2$) = 12 Lacertae = BD $+ 39^{\circ} 49'12$ ($5^{\text{m}}3$) = HR 8640 ($5^{\text{m}}18$) = PD 13 300 ($5^{\text{m}}54$) = HD 214 993 (B2) = GC 31 670.

Genauer Ort von Drimbă (Bukarest Studii 1.29, 1956). — Vergleichsternhelligkeiten von Hämeen-Anttila (Fenn Acad Ann S. A VI Phys 28, 1959). — Bild der Lichtkurve von Baker (ASP 38.86, 1926), Christie (JRASC 22.37, 1928; DO 4, 5, 1927); Stebbins (Washb Publ 15.53, 1928), Fath (PA 46.241, 1938), Green (MN 101.43, 1940), Nekrassowa (Krim Isw 9.126, 1952), Ruiz (JRASC 46.203, 1952), Struve (ASP 67.144, 1955), Bakos (JRASC 51.241, 1957), Lynds und Thomas (AJ 62.186, 1957), Smith (AJ 62.220, 1957; Obs 78.82, 1958), Sato