

LITERATUR: **Swope**, Entdeckungsanzeige. Elemente. Art. Bem. [HA 109, 1 (1940)]. — **van Gent** und **Plaut**, Min. Art. Periode. Lichtkurve [Leiden Ann 21.217 (1958)].

V 792 Sagittarii ($17^h 57^m 1^s - 22^\circ 51'9$).

Bild der Lichtkurve von **Swope** (HA 109, 1, 1940).

Dieser Bedeckungsveränderliche wurde von **Swope** entdeckt. Es gelten die Elemente: $t_{\min.} = J. T. 242 8807.27 + 3^d 930 956 \cdot n$. Die Komponenten sind ellipsoidisch. Grenzen des Lichtwechsels $11^m 7$ und $12^m 4$ ph.; Min. II = $12^m 2$ ph.

LITERATUR: **Swope**, Entdeckungsanzeige. Elemente. Art. Lichtkurve [HA 109, 1 (1940)].

V 793 Sagittarii ($17^h 57^m 58^s - 27^\circ 19'5$).

Als veränderlich von **Luyten** entdeckt und von **Swope** unabhängig gefunden. Mirastern mit den Elementen: $t_{\max.} = J. T. 242 9100 + 195^d \cdot n$. Grenzen des Lichtwechsels $14^m 5$ und $[15^m 5$ ph.

LITERATUR: **Luyten**, Entdeckungsanzeige [AN 264.63 (1937); Minneap Publ 2, 6 (1938)]. — **Swope**, Entdeckungsanzeige. Elemente. Art. Bem. [HA 109, 1 (1940)].

V 794 Sagittarii ($17^h 59^m 7^s - 29^\circ 8'5$).

Umgebungskarte und Vergleichsternhelligkeiten von **Plaut** (Leiden Ann 20, 1, 1948). — Bild der Lichtkurve von **Swope** (HA 109, 1, 1940) und von **Plaut** (Leiden Ann 20, 1, 1948).

Bei dem von **Swope** entdeckten Veränderlichen handelt es sich um einen RV Tauri-Stern mit den Elementen: $t_{\min.} = J. T. 242 8395 + 175^d 2 \cdot n$. Grenzen des Lichtwechsels $12^m 4$ und $15^m 6$ ph.

LITERATUR: **Swope**, Entdeckungsanzeige. Elemente. Art. Lichtkurve [HA 109, 1 (1940)]. — **Plaut**, Art. Periode [Leiden Ann 20, 1 (1948)]. — **Perepelkina**, abs. Helligkeit. Entfernung [VS 7. 234 (1950)].

V 795 Sagittarii ($19^h 31^m 30^s - 45^\circ 13'9$) = CoD - $45^\circ 13 345$ ($10^m 7$) = CPD - $45^\circ 9758$ ($10^m 1$).

Von **Hough** als veränderlich entdeckt und von **Hoffmeister** unabhängig gefunden. Bedeckungslichtwechsel mit den Elementen: $t_{\min.} = J. T. 242 8074.28 + 1^d 351 91 \cdot n$. Die Dauer der Bedeckung beträgt 5^h ; die Helligkeitsgrenzen liegen bei $11^m 3$ und $[13^m 3$ ph.

LITERATUR: **Hough**, Entdeckungsanzeige [Cape Astrogr Zones 5.551 (1922)]. — **Hoffmeister**, Entdeckungsanzeige. Min. Elemente. Art. Bem. [AN 273.92 (1942); KVBB 27.12; 65 (1943)].

V 796 Sagittarii ($19^h 39^m 50^s - 40^\circ 41'7$) = CoD - $40^\circ 13 472$ (10^m).

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

Entdeckt von **Hoffmeister** als veränderlich zwischen $11^m 6$ und $12^m 3$ ph. Die Elemente dieses RR Lyrae-Sterns lauten: $t_{\max.} = J. T. 243 4238.388 + 0^d 625 566 \cdot n$; Unterklasse a.

LITERATUR: **Hoffmeister**, Entdeckungsanzeige. Elemente. Art. Bem. [AN 273.90 (1942); KVBB 27.14; 77 (1943)]. — Elemente. Art [MVS 186 (1955)]. — Bem. [AN 282.258 (1955)]. — Max. Elemente. Art [Sonn Veröff 3, 1 (1956)].

V 797 Sagittarii ($18^h 38^m 29^s - 30^\circ 33'0$).

Umgebungskarte, Vergleichsternhelligkeiten und Bild der Lichtkurve von **Ferwerda** (BAN 9.337, 1943).

Als veränderlich von **van Gent** entdeckt. **Ferwerda** gibt für diesen RR Lyrae-Stern die Elemente: $t_{\max.} = J. T. 242 6248.001 + 0^d 494 1035 \cdot n$; Unterklasse a. Grenzen des Lichtwechsels $13^m 9$ und $14^m 5$ ph.

LITERATUR: **van Gent**, Entdeckungsanzeige [BAN 9.337 (1943)]. — **Ferwerda**, Elemente. Art. Lichtkurve [BAN 9.337 (1943)].