

**V 638 Centauri** ( $14^{\text{h}} 10^{\text{m}} 40^{\text{s}} - 31^{\circ} 59'.2$ ).

Umgebungskarte von **Hoffmeister** (MVS 321, 1957).

Von **Luyten** als veränderlich entdeckt und von **Hoffmeister** unabhängig gefunden. Mirastern in den Grenzen  $11^{\text{m}}$  und  $[13^{\text{m}} \text{ ph.}]$ .

LITERATUR: **Luyten**, Entdeckungsanzeige [AN 250.260 (1933)]. — **Hoffmeister**, Entdeckungsanzeige. Art Bem. [Erg AN 12, 1.28 (1949)]. — **Shapley** u. a., Art [AJ 59.271 (1954)].

**V 639 Centauri** ( $14^{\text{h}} 11^{\text{m}} 50^{\text{s}} - 58^{\circ} 52'.6$ ).

Umgebungskarte und Vergleichsternhelligkeiten von **Hertzsprung** (Leiden Ann 20.119, 1950).

Als veränderlich von **Hertzsprung** entdeckt. Die Elemente dieses Bedeckungsveränderlichen lauten:  $t_{\text{min.}} = \text{J.T. } 242\,7658.29 + 5^{\text{d}}3605 \cdot n$ . Grenzen des Lichtwechsels  $12^{\text{m}8}$  und  $13^{\text{m}3} \text{ ph.}$

LITERATUR: **Hertzsprung**, Entdeckungsanzeige. Min. Elemente. Art [Leiden Ann 20.119 (1950)].

**V 640 Centauri** ( $14^{\text{h}} 23^{\text{m}} 36^{\text{s}} - 36^{\circ} 54'.3$ ).

Entdeckt als veränderlich von **Hoffleit**. RR Lyraestern zwischen  $14^{\text{m}2}$  und  $15^{\text{m}0} \text{ ph.}$

LITERATUR: **Hoffleit**, Entdeckungsanzeige. Art [HB 902 (1936)]. — **McLeod** und **Swope**, Art bestätigt [HB 915 (1941)].

**V 641 Centauri** ( $14^{\text{h}} 31'.7 - 59^{\circ} 24'.4$ ).

Umgebungskarte von **Hoffmeister** (MVS 321, 1957).

Von **Innes** als veränderlich entdeckt und von **Hoffmeister** bestätigt. Mirastern in den Grenzen  $12^{\text{m}5}$  und  $[13^{\text{m}5} \text{ ph.}]$ .

LITERATUR: **Innes**, Entdeckungsanzeige [UOC 32.246 (1915)]. — **Hoffmeister**, Bestätigung Art [Erg AN 12, 1.28 (1949)].

**V 642 Centauri** ( $14^{\text{h}} 37^{\text{m}} 3^{\text{s}} - 40^{\circ} 36'.8$ ).

Als veränderlich zwischen  $15^{\text{m}7}$  und  $16^{\text{m}5} \text{ ph.}$  von **Hoffleit** entdeckt. RR Lyrae-Stern.

LITERATUR: **Hoffleit**, Entdeckungsanzeige. Art [HB 902 (1936)]. — **McLeod** und **Swope**, Art bestätigt [HB 915 (1941)].

**V 643 Centauri** ( $14^{\text{h}} 55^{\text{m}} 17^{\text{s}} - 39^{\circ} 21'.8$ ).

Umgebungskarte von **Hoffmeister** (MVS 318, 1957).

**Hoffmeister** entdeckt V 643 Cen als veränderlich in den Grenzen  $12^{\text{m}}$  und  $[13^{\text{m}5} \text{ ph.}]$ . Mirastern.

LITERATUR: **Hoffmeister**, Entdeckungsanzeige. Max. Art [Erg AN 12, 1.26 (1949)].

**V 644 Centauri** ( $11^{\text{h}} 38^{\text{m}} 19^{\text{s}} - 60^{\circ} 10'.8$ ) = CoD -  $60^{\circ} 37'04$  ( $9^{\text{m}5}$ ) = CPD -  $60^{\circ} 32'78$  ( $8^{\text{m}8}$ ) = HD 308 989 (B3).

Vergleichsternhelligkeiten von **O'Connell** (MN III.III, 1951). — Bild der Lichtkurve von **O'Connell** (MN III.II2, 1951) und von **S. Gaposchkin** (ASP 63.80, 1951; HA 113.149 1953).

Als veränderlich entdeckt von **O'Connell**, der eine bedeckungssternähnliche Helligkeitsabnahme von J.T. 243 0000 bis 243 3400 um  $0^{\text{m}70} \text{ ph.}$  beobachtet hat. **O'Connell** hält Bedeckungslichtwechsel mit sehr langer Periode (etwa 65 bis 200 Jahre) für möglich. **S. Gaposchkin**, der die Harvard-Überwachungsplatten durchgesehen hat, kann in dem Zeitraum von 1890 bis 1949 nur das auch schon von **O'Connell** beobachtete Minimum feststellen. Vorher war der Stern ziemlich konstant; nur um das Jahr 1901 zeigt er langsame Schwankungen um  $0^{\text{m}2}$ . **Gaposchkin** bezweifelt, daß es sich hier um einen Bedeckungsstern handelt. Unter Berücksichtigung der langen Periode könnten nur ganz ungewöhnliche Komponenten die beobachtete Lichtkurve formen, und man