

Florja (Sternbg Publ 16.199; 200, 1949) und **Romano** (SAI 27.533, 1956). — Bild der Lichtkurve von **Florja** (Sternbg Publ 16.248, 1949) und **Romano** (SAI 27.533, 1956).

Entdeckt von **Parenago** als kurzperiodisch veränderlich. Nach **Florja** δ Cephei-Stern mit den Elementen: $t_{\max.} = \text{J.T. } 242\,8725.18 + 6^d 23319 \cdot n$. Grenzen des Lichtwechsels $10^m 3$ und $11^m 3$ ph.

LITERATUR: **Parenago**, Entdeckungsanzeige. Art [AN 265.335 (1938); VS 5.157 (1938)]. — **Romano**, Bb. Elemente [SAI 27.533 (1956)]. — **Florja**, Art. Elemente [VS 5.299; 6.4 (1943/46)]. — Bb. Max. Elemente. Lichtkurve [Sternbg Publ 16.268; 248; 249 (1949)].

CS Cephei ($21^h 17^m 0^s + 61^\circ 59'$).

Umgebungskarte und Vergleichsternhelligkeiten von **Vysotsky** (AN 252.12, 1934) und **Kurotschkin** (VS 6.303, 1948).

Vysotsky entdeckt diesen Stern als veränderlich zwischen $11^m 0$ und $12^m 1$ ph. **Kurotschkin** stellt eine Periode von 145^d fest. Es handelt sich vermutlich um einen halbperiodischen Veränderlichen. Spektrum M6.

LITERATUR: **Vysotsky**, Entdeckungsanzeige [BZ 16.22 (1934)]. — Bb. Bem. [AN 252.13 (1934)]. — **Brun**, Bb.* Art [VS 5.197 (1938)]. — **Kurotschkin**, Bb. Periode [VS 6.303 (1948)]. — **Schachowskoi**, Art. Sp. [Sternbg Publ 27.199 (1956)].

CT Cephei ($21^h 44^m 0^s + 67^\circ 11'$).

Umgebungskarte von **Kurotschkin** (VS 6.303, 1948) und **Hoffmeister** (MVS 271, 1957). — Vergleichsternhelligkeiten von **Kurotschkin** (VS 6.303, 1948).

Von **Hoffmeister** als veränderlich entdeckt. Nach **Kurotschkin** Mirastern in den Grenzen $12^m 9$ und $[14^m 4$ ph.

LITERATUR: **Hoffmeister**, Entdeckungsanzeige. Art [AN 259.37 (1936)]. — **Brun**, Bb.* Art [VS 5.197 (1938)]. — **Kurotschkin**, Bb. Art [VS 6.303 (1948)].

CU Cephei ($22^h 7^m 59^s + 56^\circ 32.7$).

Ort bestimmt von **Rosino** (SAI 14.213, 1941). — Umgebungskarte von **Morgenroth** (AN 250.77, 1933) und **Rosino** (SAI 14.213, 1941).

Als veränderlich von **Morgenroth** entdeckt. Mirastern zwischen $12^m 5$ und 15^m ph. **Tschernowa** gibt die vorläufigen Elemente: $t_{\max.} = \text{J.T. } 242\,9440 + 700^d \cdot n$. Spektrum M4.

LITERATUR: **Morgenroth**, Entdeckungsanzeige. Art [AN 250.77 (1933)]. — **Rosino**, Bb. Art. Periode [SAI 14.213 (1941)]. — **Tschernowa**, Elemente [44. Benennungsliste (1948)]. — **Nassau und Blanco**, Sp. [ApJ 120.118 (1954)]. — **Cameron und Nassau**, Sp. [ApJ 124.349 (1956)]. — **Schachowskoi**, Art. Sp. [Sternbg Publ 27.199 (1956)]. — **Perraud**, Sp. [JO 42.33 (1959)].

CV Cephei ($22^h 45^m 57^s + 59^\circ 7.8$).

Umgebungskarte und Vergleichsternhelligkeiten von **Gitz** (VS 4.362, 1934; 7.48, 1949). — Bild der Lichtkurve von **Gitz** (VS 7.48, 1949) und von **Romano** (SAI 27.533, 1956).

Von **Gitz** als veränderlich entdeckt. **Kukarkin** und **Gitz** stellen fest, daß eine Periode von 100^d bis 200^d von einer Periode von 2000^d überlagert wird. Grenzhelligkeiten $12^m 3$ und $13^m 8$ ph. Spektrum M4.

LITERATUR: **Gitz**, Entdeckungsanzeige. Bb. Bem. [VS 4.362 (1934)]. — Lichtkurve. Bem. [VS 7.48 (1949)]. — **Morgenroth**, Bestätigung [AN 257.137 (1935)]. — **Kukarkin und Gitz**, Art. Periode [44. Benennungsliste (1948)]. — **P. Gaposchkin**, Periode. Sp. [HA 113, 4 (1954)]. — **Cameron und Nassau**, Sp. [ApJ 124.349 (1956)]. — **Romano**, Bb. Max. [SAI 27.533 (1956)].

CW Cephei ($23^h 0^m 1^s + 62^\circ 51.5$) = BD + $62^\circ 2163$ ($7^m 8$) = HD 218 066 (B5).

Bild der Lichtkurve von **S. Gaposchkin** (VS 7.34, 1949).

S. Gaposchkin entdeckt CW Cep als veränderlich und leitet für diesen Bedeckungsstern folgende Elemente ab: $t_{\min.} = \text{J.T. } 242\,7289.750 + 2^d 729\,141 \cdot n$. Spektrum B3 + B3.