

Entdeckt von *Morgenroth* als Veränderlicher, dessen Periode nach *Brun* zwischen 398^d und 438^d liegt. Mirastern in den Grenzen 11^m0 und $[15^m0 \text{ vis}]$.

LITERATUR: *Morgenroth*, Entdeckungsanzeige. Art [AN 252.391 (1934)]. — *Zverev*, Bem. zu AN 252.391 [VS 5.192 (1938)]. — *Brun*, Max. Periode [BAF 7, 1 (1937)]. — Art [Erg AN 10, 3 (1942)].

BE Cephei ($22^h 37^m 28^s + 58^\circ 5'2$).

Umgebungskarte und Vergleichsternhelligkeiten von *Florja* (VS 5.258, 1940). — Bild der Lichtkurve von *Florja* (VS 5.258, 1940) und *Romano* (SAI 27.533, 1956).

Als veränderlich von *Faddejwa*, entdeckt; nach *Florja* *WUMa*-Stern mit den Elementen: $t_{\min.} = \text{J.T. } 242\ 8751.341 + 0^d.424400 \cdot n$. Max. = 12^m43 ; Min.I = 13^m20 ; Min.II = 13^m04 . *Romano* leitet die folgenden verbesserten Elemente ab: $t_{\min.} = \text{J.T. } 243\ 2748.698 + 0^d.424\ 396 \cdot n$.

LITERATUR: *Faddejwa*, Entdeckungsanzeige [VS 5.258 (1940)]. — *Florja*, Bb. Min. Elemente. Art. Bem. [VS 5.258 (1940)]. — *Romano*, Bb. Elemente. Lichtkurve [SAJ 27.533 (1956)]. — *Ashbrook*, Min. [AJ 57.63 (1952); 58.171 (1953)]. — *O'Connell*, phys. Angaben [Riv Publ 2.85 (1951)].

BF Cephei ($20^h 29^m 40^s + 62^\circ 37'3$).

Umgebungskarte und Vergleichsternhelligkeiten von *Vyssotsky* (BZ 22.12, 1940).

Vyssotsky entdeckt *BF Cep* als veränderlich zwischen 10^m0 und $[14^m5 \text{ ph}]$ und leitet die Elemente ab: $t_{\max.} = \text{J.T. } 242\ 9540 + 424^d \cdot n$; Mirastern.

LITERATUR: *Vyssotsky*, Entdeckungsanzeige. Bb. Elemente. Art. Bem. [BZ 22.12 (1940)]. — *Loreta*, Max. [BZ 23.61 (1941)].

BG Cephei ($21^h 58^m 21^s + 67^\circ 59'2$).

Ort bestimmt von *Hoffmeister* (KVBB 24, 1941). — Umgebungskarte von *Hoffmeister* (MVS 271, 1957).

Von *Hoffmeister* als langsam veränderlich entdeckt; R CrB-Art zwischen 13^m4 und 14^m2 ph .

LITERATUR: *Hoffmeister*, Entdeckungsanzeige [AN 259.48 (1936)]. — Art [KVBB 24 (1941)].

BH Cephei ($21^h 59^m 32^s + 69^\circ 15'8$).

Ort bestimmt von *Hoffmeister* (KVBB 24, 1941). — Umgebungskarte von *Hoffmeister* (MVS 271, 1957). — Bild der Lichtkurve von *Hoffmeister* (AN 274.232, 1944).

Von *Hoffmeister* als langsam veränderlich entdeckt; er hielt anfänglich einen langperiodischen Bedeckungslichtwechsel für möglich. Ein Versuch, die beobachteten Minima durch eine Periode darzustellen, gelang nicht, auch zeigte eine Aufzeichnung von 166 visuellen Beobachtungen, daß die einzelnen Minima verschieden tief und verschieden lang waren, so daß kein Bedeckungslichtwechsel vorliegen konnte. Da *Herbig* das Spektrum zu F5 bestimmte, haben wir es sicherlich mit einer Variante der Klasse der RW Aurigae-Sterne zu tun, wenn auch hier der Lichtwechsel für einen RW Aurigae-Stern auffallend langsam ist. Helligkeitsgrenzen 12^m0 und 12^m6 ph .

LITERATUR: *Hoffmeister*, Entdeckungsanzeige [AN 259.48 (1936)]. — Min. Elemente. Bem. [KVBB 24 (1941)]. — Bem. [AN 274.232 (1944)]. — Art [AN 278.24 (1949)]. — *Brun*, Bb.* Min. [VS 5.197 (1938)]. — *Cholopov*, Art [RAJ 27.236 (1950)]. — *Herbig*, Sp. [UAI Trans 8.306 (1952)].

BI Cephei ($21^h 59^m 38^s + 67^\circ 55'4$).

Ort bestimmt von *Hoffmeister* (KVBB 24, 1941). — Umgebungskarte von *Hoffmeister* (MVS 271, 1957).

Von *Hoffmeister* als langsam veränderlich entdeckt. RV Tauri-Stern mit den Elementen: $t_{\min.} = \text{J.T. } 242\ 7153 + 212^d \cdot n$. Grenzen des Lichtwechsels 12^m5 und 14^m3 ph . Spektrum M6.