

**BY Tauri** ( $4^h 36^m 18^s + 4^\circ 45'.2$ ).

Als unperiodisch veränderlich von **H a n l e y** und **S h a p l e y** entdeckt. Helligkeitsgrenzen  $14^m 1$  und  $15^m 0$  ph.

LITERATUR: **Hanley** und **Shapley**, Entdeckungsanzeige. Art [HB 913 (1940)].

**BZ Tauri** ( $4^h 37^m 1^s + 6^\circ 40'.5$ ).

Von **H a n l e y** und **S h a p l e y** als veränderlich in den Grenzen  $13^m 7$  und  $15^m 8$  ph. entdeckt; Mira-Stern mit einer Periode  $P = 400^d$ .

LITERATUR: **Hanley** und **Shapley**, Entdeckungsanzeige. Art. Periode [HB 913 (1940)].

**CC Tauri** ( $4^h 37^m 39^s + 1^\circ 47'.6$ ).

Dieser Bedeckungsveränderliche wurde von **H a n l e y** und **S h a p l e y** in den Grenzen  $13^m 5$  und  $13^m 9$  ph. entdeckt.

LITERATUR: **Hanley** und **Shapley**, Entdeckungsanzeige. Art [HB 913 (1940)].

**CD Tauri** ( $5^h 11^m 36^s + 20^\circ 1'.6$ ) = BD +  $19^\circ 886$  ( $6^m 8$ ) = HD 34 335 (F5) = PD 3194 ( $7^m 00$ ) =  $\Sigma 674A$  = Burnham 2625 A.

Ort bestimmt von **D r i m b ä** (Bukarest Studii 1.17, 1956.)

Die Elemente des von **W e s s e l i n k** entdeckten Bedeckungsveränderlichen lauten:  $t_{\min.} = J.T. 242 6793.353 + 3^d 435 15 \cdot n$ . Der Stern zeigt zwei gleich tiefe Minima. Helligkeitsgrenzen  $7^m 3$  und  $7^m 9$  ph. Die Minima liegen eine halbe Periode auseinander. Die Bedeckung währt  $6^h 1$ . Keine Konstanz im Minimum. Die spektroskopischen Elemente hat **S a n f o r d** abgeleitet. Er erhält für  $K_1 = 100$  km/sec, für  $K_2 = 105$  km/sec. Diese Angaben deuten im Verein mit den gleich tiefen Minima auf sehr ähnliche Komponenten hin. Die **M o u n t W i l s o n - B e o b a c h t e r** geben als Spektraltypus F2s + F2s an.

LITERATUR: **Wesselink**, Entdeckungsanzeige. Art [BZ 14.89 (1932)]. — Elemente. Bem. [bfl Mitt]. — **Piotrowski** und **Strzalkowski**, Bem. [SAC 22.88 (1951)]. — **Plaut**, Systemkonstanten. spek. Elemente [Groningen Publ 54 (1950); 55 (1953)]. — **Sanford**, Periode. spek. Bahn [ApJ 68.42 (1928)].

**CE Tauri** ( $5^h 26^m 21^s + 18^\circ 31'.2$ ) = 119 Tau = BD +  $18^\circ 875$  ( $4^m 4$ ) = HR 1845 ( $4^m 73$ ) = PD 3362 ( $4^m 54$ ) = HD 36 389 (Ma) = GC 6841.

Ort bestimmt von **D r i m b ä** u. a. (Bukarest Studii 1.17, 1956). — Bild der Lichtkurve von **L o r e t a** (BAF 6.67, 1939).

Von **S t e b b i n s** und **H u f f e r** als veränderlich entdeckt. **L o r e t a** beobachtet halberiodischen Lichtwechsel mit einer Periode  $P = 165^d$ . Helligkeitsgrenzen  $6^m 1$  und  $6^m 5$  ph. Spektrum M2 Ib.

LITERATUR: **Stebbins** und **Huffer**, Entdeckungsanzeige. Sp. [Proc NA 14.491 (1928)]. — Sp. [Washb Publ 15.147 (1930)]. — **Loreta**, Bb. Bem. [BZ 18.76 (1936)]. — Max. [BZ 19.14 (1937)]. — Art. Periode [BZ 19.58 (1937)]. — Periode [BZ 20.40 (1938)]. — Max. [BZ 23.62 (1941)]. — Min. [BZ 25.28 (1943)]. — **Eggen**, l. e Untersuchungen. Farben-Leuchtkraft [ApJ 112.141 (1950)].

**CF Tauri** ( $3^h 59^m 12^s + 22^\circ 13'.4$ ) = BD +  $22^\circ 628$  ( $9^m 4$ ).

Umgebungskarte, Vergleichsternhelligkeiten und Bild der Lichtkurve von **Z e s s e w i t s c h** (Odessa Isw 4, 3.39, 1954). — Vergleichsternhelligkeiten und Bild der Lichtkurve von **S z a f r a n i e c** (AA 10.99, 1960).

Von **M o r g e n r o t h** als bedeckungsveränderlich entdeckt. Unabhängig neu gefunden von **H u g h e s**. Die letzten von **Z e s s e w i t s c h** veröffentlichten Elemente lauten:  $t_{\min.} = J.T. 243 0651.230 + 2^d 755 89 \cdot n$ . Grenzen des Lichtwechsels  $10^m 8$  und  $11^m 5$  ph. Die Dauer der Bedeckung währt  $0^d 33$ , die der konstanten Phase im Minimum  $0^d 06$ . Spektrum G0.