

EP Tauri ($3^{\text{h}} 23^{\text{m}} 56^{\text{s}} + 27^{\circ} 45'5$).

Umgebungskarte von R ü g e m e r (AN 248.409, 1933).

Als veränderlich von R ü g e m e r entdeckt. Er vermutet Mira-Lichtwechsel. Während S h a p - l e y und H u g h e s und auch F l o r j a und K u k a r k i n den Stern für konstant halten, kann G ö t z einen μ Cephei-Lichtwechsel zwischen $11^{\text{m}}5$ und $12^{\text{m}}5$ ph. beobachten.

LITERATUR: R ü g e m e r, Entdeckungsanzeige. Art. Bem. [AN 248.409 (1933)]. — S h a p l e y und H u g h e s, konstant [HA 90.166 (1934)]. — Z i n n e r, Bb.* [VJS 69.165 (1934)]. — F l o r j a und K u k a r k i n, veränderlich? [VS 5.19 (1935)]. — G ö t z, Art. Bem. [MVS 135 (1951)].

EQ Tauri ($3^{\text{h}} 42^{\text{m}} 20^{\text{s}} + 22^{\circ} 0'8$).

Umgebungskarte und Vergleichsternhelligkeiten von Z e s s e w i t s c h (Odessa Isw 4, 3.43, 1954).

Entdeckt von H u g h e s als kurzperiodisch veränderlich. Nach Z e s s e w i t s c h bedeckungs- veränderlich mit den Elementen: $t_{\text{min.}} = \text{J.T. } 243\ 0647.216 + 0^{\text{d}}.413\ 50 \cdot n$. Helligkeitsgrenzen $11^{\text{m}}9$ und $12^{\text{m}}6$ ph. Der Stern steht in den Plejaden.

LITERATUR: H u g h e s, Entdeckungsanzeige. Art. Bem. [HA 90.168 (1934)]. — Z e s s e w i t s c h, Art. Elemente [Erg 4 (1952) zu AVK 48]. — Bb. Elemente [Odessa Isw 4, 3.43 (1954)].

ER Tauri ($5^{\text{h}} 4^{\text{m}} 51^{\text{s}} + 29^{\circ} 30'6$).

Vergleichsternhelligkeiten von K u r o t s c h k i n (VS 8.294, 1951).

Als unperiodisch veränderlich von K u r o t s c h k i n entdeckt. Nach N a s s a u und B l a n c o handelt es sich um einen Kohlenstoffstern. Helligkeitsgrenzen $13^{\text{m}}0$ und $14^{\text{m}}6$ ph.

LITERATUR: K u r o t s c h k i n, Entdeckungsanzeige. Bb. [VS 8.294 (1951)]. — Art. Bem. [Erg 4 (1952) zu AVK 48]. — C a m e r o n und N a s s a u, Sp. [ApJ 124.355 (1956)]. — N a s s a u und B l a n c o, Art [ApJ 125.203 (1957)].

ES Tauri ($5^{\text{h}} 23^{\text{m}} 6^{\text{s}} + 28^{\circ} 41'0$).

Vergleichsternhelligkeiten und Bild der Lichtkurve von K u r o t s c h k i n (VS 8.294, 1951).

Als bedeckungsveränderlich von K u r o t s c h k i n entdeckt. Die Elemente lauten: $t_{\text{min.}} = \text{J.T. } 243\ 3184.47 + 3^{\text{d}}.453\ 528 \cdot n$. Grenzen des Lichtwechsels $14^{\text{m}}0$ und $16^{\text{m}}4$ ph.

LITERATUR: K u r o t s c h k i n, Entdeckungsanzeige. Bb. Elemente. Lichtkurve [VS 8.294 (1951)]. — Art. Elemente. Bem. [Erg 4 (1952) zu AVK 48].

ET Tauri ($5^{\text{h}} 31^{\text{m}} 25^{\text{s}} + 27^{\circ} 12'6$) = BD + $27^{\circ} 8'18$ ($8^{\text{m}}8$) = HD 245 523 (B8).

Vergleichsternhelligkeiten von K u r o t s c h k i n (VS 8.294, 1951). — Bild der Lichtkurve von K u r o t s c h k i n (VS 8.294, 1951) und von S c h a c h o w s k o i (VS 10.309, 1955).

Bedeckungsveränderlicher von K u r o t s c h k i n entdeckt. Die Elemente lauten: $t_{\text{min.}} = \text{J.T. } 242\ 9362.476 + 5^{\text{d}}.996\ 879 \cdot n$. Die Komponenten sind merklich deformiert. Helligkeitsgrenzen $9^{\text{m}}1$ und $10^{\text{m}}1$ ph.

LITERATUR: K u r o t s c h k i n, Entdeckungsanzeige. Elemente. Lichtkurve [VS 8.294 (1951)]. — Art. Elemente. Bem. [Erg 4 (1952) zu AVK 48]. — S c h a c h o w s k o i, Min. Lichtkurve [VS 10.309 (1955)].

EU Tauri ($5^{\text{h}} 39^{\text{m}} 48^{\text{s}} + 18^{\circ} 36'9$) = BD + $18^{\circ} 9'55$ ($8^{\text{m}}4$) = HD 38 321 (G5).

Umgebungskarte und Vergleichsternhelligkeiten von A s a r n o w a (VS 9.45, 1952). — Bild der Lichtkurve von A s a r n o w a (VS 9.45, 1952) und von H o f f m e i s t e r (MVS 287, 1957).

Als kurzperiodisch veränderlich von H o f f m e i s t e r entdeckt. A h n e r t kann die Veränderlichkeit jedoch nicht bestätigen und hält den Stern für konstant. Im Gegensatz dazu beobachtet A s a r n o w a einen Bedeckungslichtwechsel mit den Elementen: $t_{\text{min.}} = \text{J.T. } 243\ 3538.460 + 0^{\text{d}}.5954 \cdot n$. Helligkeitsgrenzen $8^{\text{m}}5$ und $9^{\text{m}}0$ ph. Anscheinend wurden diese Ergebnisse von der Autorin selbst wieder zurückgezogen, denn in Erg 5 zum AVK 48 wird der Stern wieder als unveränderlich bezeichnet.