

EL Scuti ($18^{\text{h}} 52^{\text{m}} 44^{\text{s}} - 6^{\circ} 40'7$).

Umgebungskarte und Bild der Lichtkurve von O o s t e r h o f f (BAN 10.206, 1946).

Für den von O o s t e r h o f f entdeckten Veränderlichen gelten die Elemente: $t_{\text{max.}} = \text{J.T. } 242\ 8007.761 + 0^{\text{d}}.458\ 65 \cdot n$. RR Lyrae-Stern, Unterklasse a. Grenzen des Lichtwechsels $16^{\text{m}}82$ und $17^{\text{m}}60$ ph.

LITERATUR: Oosterhoff, Entdeckungsanzeige. Max. Elemente. Art. Bem. [BAN 10.206 (1946)].

EM Scuti ($18^{\text{h}} 52^{\text{m}} 55^{\text{s}} - 7^{\circ} 20'3$).

Umgebungskarte und Bild der Lichtkurve von O o s t e r h o f f (BAN 10.206, 1946).

Entdeckt als veränderlich von O o s t e r h o f f. RR Lyrae-Stern, Unterklasse a, mit den Elementen: $t_{\text{max.}} = \text{J.T. } 242\ 8015.861 + 0^{\text{d}}.532\ 088 \cdot n$. Grenzen des Lichtwechsels $15^{\text{m}}47$ und $16^{\text{m}}74$ ph.

LITERATUR: Oosterhoff, Entdeckungsanzeige. Max. Elemente. Art. Bem. [BAN 10.206 (1946)].

EN Scuti ($18^{\text{h}} 53^{\text{m}} 19^{\text{s}} - 6^{\circ} 44'4$).

Umgebungskarte und Bild der Lichtkurve von O o s t e r h o f f (BAN 10.206, 1946).

Der von O o s t e r h o f f entdeckte Veränderliche ist ein Bedeckungsstern. Die Beobachtungen werden durch die beiden Elemente: $t_{\text{min.}} = \text{J.T. } 242\ 8008.93 + 2^{\text{d}}.2790 \cdot n$ und $\text{J.T. } 242\ 8008.85 + 1.064\ 46 \cdot n$ dargestellt. Es kann noch nicht entschieden werden, welches Elementensystem das richtige ist, denn das 1. gibt zwar die bessere mittlere Lichtkurve, das 2. aber die kleineren (B-R)-Werte. Die Helligkeitsgrenzen liegen bei $16^{\text{m}}64$ und $17^{\text{m}}21$ ph., Min. II = $17^{\text{m}}2$ ph.

LITERATUR: Oosterhoff, Entdeckungsanzeige. Min. Art. Bem. [BAN 10.206 (1946)].

EO Scuti ($18^{\text{h}} 53^{\text{m}} 19^{\text{s}} - 7^{\circ} 5'1$).

Umgebungskarte und Bild der Lichtkurve von O o s t e r h o f f (BAN 10.206, 1946).

O o s t e r h o f f leitet für den von ihm entdeckten Veränderlichen die Elemente ab: $t_{\text{max.}} = \text{J.T. } 242\ 7988.75 + 0^{\text{d}}.324\ 666 \cdot n$. RR Lyrae-Stern, Unterklasse a, Helligkeitsgrenzen $16^{\text{m}}91$ und $17^{\text{m}}50$ ph.

LITERATUR: Oosterhoff, Entdeckungsanzeige. Max. Elemente. Art. Bem. [BAN 10.206 (1946)].

EP Scuti ($18^{\text{h}} 53^{\text{m}} 20^{\text{s}} - 7^{\circ} 1'9$).

Umgebungskarte und Bild der Lichtkurve von O o s t e r h o f f (BAN 10.206, 1946).

Die Elemente des von O o s t e r h o f f entdeckten Bedeckungsveränderlichen lauten: $t_{\text{min.}} = \text{J.T. } 242\ 7955.03 + 0^{\text{d}}.984\ 836 \cdot n$. Dauer der Bedeckung $0^{\text{d}}.2$, Dauer der konstanten Phase im Minimum $0^{\text{d}}.04$. Grenzen des Lichtwechsels $15^{\text{m}}47$ und $16^{\text{m}}94$ ph.; Min. II = $15^{\text{m}}6$ ph.

LITERATUR: Oosterhoff, Entdeckungsanzeige. Min. Elemente. Art. Bem. [BAN 10.206 (1946)].

EQ Scuti ($18^{\text{h}} 21^{\text{m}} 26^{\text{s}} - 12^{\circ} 2'9$).

Umgebungskarte und Vergleichsternhelligkeiten von S h a j n (VS 4.342, 1934; Pulk Circ 13, 1935). — Bild der Lichtkurve von Z e s s e w i t s c h und P e l i s c h e n k o (Odessa Isw 1, 2, 1948).

Für den von S h a j n entdeckten Veränderlichen geben Z e s s e w i t s c h und P e l i s c h e n k o die Elemente: $t_{\text{min.}} = \text{J.T. } 243\ 0918.267 + 1^{\text{d}}.321\ 7788 \cdot n$. Bedeckungsstern mit ellipsoidischen Komponenten. Grenzhelligkeiten $11^{\text{m}}7$ und $12^{\text{m}}6$ ph. Der Stern steht in NGC 6631.

LITERATUR: Shajn, Entdeckungsanzeige. Bb. Art [VS 4.342 (1934); Pulk Circ 13 (1935)]. — Zessewitsch und Pelischenko, Elemente. Art [AC 80.9 (1948); Odessa Isw 1, 2 (1948)]. — Lichtkurve [Odessa Isw 1, 2 (1948)]. — Pronik, Sp. Fl. [Krim Isw 20.298 (1958)].