

Entdeckt als veränderlich von O o s t e r h o f f. Bedeckungsstern mit den Elementen: $t_{\min.} =$ J.T. 242 8780.50 + $5^d 255 81 \cdot n$. Dauer der Bedeckung $0^d 52$. Grenzen des Lichtwechsels $14^m 9$ und $[15^m 7$ ph.

LITERATUR: Oosterhoff, Entdeckungsanzeige. Elemente. Art. Bem. [BAN 9.383 (1943)].

CW Scuti ($18^h 50^m 21^s - 6^\circ 5'7$) = BD $-6^\circ 4965$ ($9^m 4$) = HD 175 447 (B9).

Vergleichsternhelligkeiten und Bild der Lichtkurve von O o s t e r h o f f (BAN 9.383, 1943).

Der von O o s t e r h o f f entdeckte Bedeckungsveränderliche weist stark ellipsoidische Komponenten auf, seine Elemente lauten: $t_{\min.} =$ J.T. 242 7978.655 + $1^d 786 183 \cdot n$. Grenzhelligkeiten $9^m 8$ und $10^m 2$ ph., Min. II = $10^m 1$: ph.

LITERATUR: Oosterhoff, Entdeckungsanzeige. Bb. Elemente. Art. Bem. [BAN 9.383 (1943)].

CX Scuti ($18^h 50^m 21^s - 8^\circ 0'2$).

Umgebungskarte, Vergleichsternhelligkeiten und Bild der Lichtkurve von O o s t e r h o f f (BAN 9.383, 1943).

Die Elemente des von O o s t e r h o f f entdeckten Veränderlichen lauten: $t_{\max.} =$ J.T. 242 8755.344 + $0^d 449 7060 \cdot n$. RR Lyrae-Stern, Unterklasse a, mit den Helligkeitsgrenzen $14^m 7$ und $15^m 7$ ph.

LITERATUR: Oosterhoff, Entdeckungsanzeige. Elemente. Art. Bem. [BAN 9.383 (1943)].

CY Scuti ($18^h 50^m 34^s - 5^\circ 39'4$).

Umgebungskarte, Vergleichsternhelligkeiten und Bild der Lichtkurve von O o s t e r h o f f (BAN 9.383, 1943).

Bei dem von O o s t e r h o f f entdeckten Veränderlichen liegt Bedeckungslichtwechsel in den Grenzen $14^m 0$ und $[15^m 4$ ph. vor. Die Elemente lauten: $t_{\min.} =$ J.T. 242 8727.42 + $2^d 866 296 \cdot n$. Dauer der Bedeckung $0^d 23$.

LITERATUR: Oosterhoff, Entdeckungsanzeige. Elemente. Art. Bem. [BAN 9.383 (1943)].

CZ Scuti ($18^h 53^m 26^s - 6^\circ 5'3$).

Umgebungskarte, Vergleichsternhelligkeiten und Bild der Lichtkurve von O o s t e r h o f f (BAN 9.383, 1943).

Als veränderlich von O o s t e r h o f f entdeckt. δ Cephei-Stern mit den Elementen: $t_{\max.} =$ J.T. 242 8778.19 + $15^d 354 \cdot n$. Die Lichtkurve gleicht der von ζ Geminorum. W Virginis-Art. Grenzen des Lichtwechsels $14^m 5$ und $15^m 3$ ph.

LITERATUR: Oosterhoff, Entdeckungsanzeige. Elemente. Art. Bem. [BAN 9.383 (1943)]. — Badaljan, FI. FE. [Bjurakan Mitt 17.10 (1956)]. — Payne-Gaposchkin, Population II [Vistas 2.1142 (1956)]. — Petit, Population II [Asiago Contr 95.61 (1958); Ann Aph 23.681 (1960)].

DD Scuti ($18^h 52^m 58^s - 7^\circ 20'3$).

Umgebungskarte und Bild der Lichtkurve von O o s t e r h o f f (BAN 9.432; 433, 1943; 10.209, 1946).

Von O o s t e r h o f f als veränderlich in den Grenzen $16^m 60$ und $17^m 94$ entdeckt; Bedeckungslichtwechsel mit den Elementen: $t_{\min.} =$ J.T. 242 7990.8231 + $0^d 512 547 \cdot n$. Da die Streuung der Beobachtungen dieses Sterns erheblich größer ist, als die der benachbarten Veränderlichen, schließt O o s t e r h o f f, daß eine der Komponenten dieses Doppelsternes merklich physisch veränderlich ist. Verläuft diese Helligkeitsänderung periodisch, was aus den Beobachtungen nicht mit Sicherheit geschlossen wer-