

LITERATUR: **Oosterhoff**, Entdeckungsanzeige. Elemente. Art. Bem. [BAN 9.383 (1943)]. — **Soloviev**, Max. Lichtkurve [VS 11.58 (1956)]. — **Walraven** u. a., l.e. Bb. Elemente. FI. [BAN 14.81 (1958)]. — **Badaljan**, FI. FE. [Bjurakan Mitt 8.14 (1951); 17.10 (1956)]. — **Petit**, Population I [Ann Aph 23.681 (1960)]. — **Schalén**, Sp. [Ups Medd 61.33 (1935)].

CL Scuti ($18^{\text{h}} 35^{\text{m}} 48^{\text{s}} - 7^{\circ} 9'.9$).

Umgebungskarte, Vergleichsternhelligkeiten und Bild der Lichtkurve von **Oosterhoff** (BAN 9.383, 1943).

Entdeckt als Bedeckungsveränderlicher von **Oosterhoff**. Es gelten die Elemente: $t_{\text{min.}} = \text{J.T. } 242\ 8753.391 + 1^{\text{d}}638\ 566 \cdot n$. Die Periode muß vielleicht verdoppelt werden. Die Dauer der Bedeckung beträgt $0^{\text{d}}.36$. Helligkeitsgrenzen $14^{\text{m}}.0$ und $14^{\text{m}}.7$ ph.

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

CM Scuti ($18^{\text{h}} 37^{\text{m}} 8^{\text{s}} - 5^{\circ} 26'.2$).

Umgebungskarte und Vergleichsternhelligkeiten von **Shajn** (VS 4.342, 1934) und von **Oosterhoff** (BAN 9.383, 1943). — Bild der Lichtkurve von **Oosterhoff** (BAN 9.383, 1943) und von **Walraven** u. a. (BAN 14.81, 1958).

Von **Shajn** als veränderlich entdeckt, von **Oosterhoff** unabhängig gefunden. Die von **Oosterhoff** gegebenen Elemente ändern **Walraven** u. a. unwesentlich ab in: $t_{\text{max.}} = \text{J.T. } 243\ 4578.53 + 3^{\text{d}}916\ 97 \cdot n$. Nach **Oosterhoff** δ Cephei-Stern in den Helligkeitsgrenzen $11^{\text{m}}.4$ und $12^{\text{m}}.5$ ph.

LITERATUR: **Shajn**, Entdeckungsanzeige. Bb. [VS 4.342 (1934); Pulk Circ 13 (1935)]. — **Oosterhoff**, Entdeckungsanzeige. Max. Elemente. Art. Bem. [BAN 9.383 (1943)]. — **Walraven** u. a., l.e. Bb. Elemente. FI. [BAN 14.81 (1958)]. — **Badaljan**, FI. FE. [Bjurakan Mitt 8.14 (1951); 17.10 (1956)]. — **Petit**, Population I [Ann Aph 23.681 (1960)].

CN Scuti ($18^{\text{h}} 37^{\text{m}} 13^{\text{s}} - 4^{\circ} 25'.6$).

Umgebungskarte, Vergleichsternhelligkeiten und Bild der Lichtkurve von **Oosterhoff** (BAN 9.383, 1943) und von **Kurotschkin** (VS 12.277, 1959).

Die Elemente des von **Oosterhoff** entdeckten δ Cephei-Sterns lauten: $t_{\text{max.}} = \text{J.T. } 242\ 8670.16 + 9^{\text{d}}9923 \cdot n$. Die Lichtkurve gleicht der von ζ Geminorum. Grenzen des Lichtwechsels $13^{\text{m}}.5$ und $15^{\text{m}}.2$ ph.

LITERATUR: **Oosterhoff**, Entdeckungsanzeige. Elemente. Art. Bem. [BAN 9.383 (1943)]. — **Kurotschkin**, Bb. Max. Art [VS 12.277 (1959)]. — **Badaljan**, FI. FE. [Bjurakan Mitt 17.10 (1956)]. — **Petit**, Population I [Ann Aph 23.681 (1960)].

CO Scuti ($18^{\text{h}} 37^{\text{m}} 54^{\text{s}} - 10^{\circ} 50'.4$).

Umgebungskarte und Vergleichsternhelligkeiten von **Oosterhoff** (BAN 9.383, 1943). — Bild der Lichtkurve von **Oosterhoff** (BAN 9.383, 1943) und von **Payne-Gaposchkin** (Vistas 2.1142, 1956).

Oosterhoff leitet für den von ihm entdeckten Veränderlichen die Elemente ab: $t_{\text{max.}} = \text{J.T. } 242\ 8776.6 + 17^{\text{d}}1336 \cdot n$. δ Cephei-Lichtwechsel zwischen $13^{\text{m}}.4$ und $15^{\text{m}}.0$ ph. W Virginis-Art.

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)].

CP Scuti ($18^{\text{h}} 38^{\text{m}} 45^{\text{s}} - 8^{\circ} 20'.2$).

Umgebungskarte, Vergleichsternhelligkeiten und Bild der Lichtkurve von **Oosterhoff** (BAN 9.383, 1943).