

LITERATUR: **Cholopov**, Entdeckungsanzeige. Bem. [VS 8.170 (1951)]. — Bb. Art [VS 8.83 (1951)]. — **Joy**, Sp. [ApJ 110.424 (1949)]. — **Bidelman**, Sp. [ApJ Suppl 1.210 (1956)].

DS Tauri ($4^{\text{h}} 41^{\text{m}} 30^{\text{s}} + 29^{\circ} 14'5$).

Umgebungskarte und Vergleichsternhelligkeiten von **Cholopov** und **Kurotschkin** (VS 8.83, 1951).

Von **Hoffleit** als veränderlich entdeckt. Nach **Cholopov** und **Kurotschkin** handelt es sich um einen RW Aurigae-Stern. Grenzen des Lichtwechsels $12^{\text{m}}0$ und $13^{\text{m}}7$ ph. Spektrum dK4e.

LITERATUR: **Hoffleit**, Entdeckungsanzeige. Bem. [HB 901 (1935)]. — **Joy**, Sp. [ApJ 110.424 (1949)]. — **Cholopov** und **Kurotschkin**, Bb. Art [VS 8.83 (1951)]. — **Bidelman**, Sp. [ApJ Suppl 1.210 (1954)]. — **Petit**, Bem. [DOB 10, 2(2) 1957]; Asiago Contr 95.29 (1958)].

DT Tauri ($5^{\text{h}} 22^{\text{m}} 54^{\text{s}} + 16^{\circ} 2'$).

Umgebungskarte von **Hoffmeister** (MVS 293, 1957).

Bedeckungsveränderlicher von **Hoffmeister** entdeckt. Nach **Ahnert** lauten die Elemente: $t_{\text{min.}} = \text{J.T. } 242\ 9575.628 + 1^{\text{d}}882\ 25 \cdot n$. Helligkeitsgrenzen $15^{\text{m}}0$ und $16^{\text{m}}4$ ph.

LITERATUR: **Hoffmeister**, Entdeckungsanzeige. Art. Bem. [Erg AN 12, 1.9 (1949)]. — **Ahnert**, Art. Elemente. Bem. [MVS 118 (1950)]. — Min. Art. Elemente. Bem. [Sonn Veröff 1, 5 (1951)].

DU Tauri ($5^{\text{h}} 24^{\text{m}} 25^{\text{s}} + 21^{\circ} 48'7$).

Umgebungskarte von **Hoffmeister** (MVS 287, 1957).

Für den von **Hoffmeister** entdeckten Veränderlichen gibt **Ahnert** μ Cephei-Lichtwechsel in den Grenzen $12^{\text{m}}3$ und $13^{\text{m}}4$ ph. an. Spektrum M3:.

LITERATUR: **Hoffmeister**, Entdeckungsanzeige. Bem. [Erg AN 12, 1.5 (1949)]. — **Ahnert**, Art. Bem. [MVS 118 (1950); Sonn Veröff 1, 5 (1951)]. — **Cameron** und **Nassau**, Sp. [ApJ 124.355 (1956)].

DV Tauri ($5^{\text{h}} 25^{\text{m}} 15^{\text{s}} + 18^{\circ} 29'0$) = BD + $18^{\circ} 867$ ($9^{\text{m}}0$) = HD 36 231 (Mb) = DO 11 318 (M6).

Umgebungskarte von **Hoffmeister** (MVS 293, 1957).

Entdeckt als veränderlich von **Hoffmeister**. Nach **Ahnert** handelt es sich um einen μ Cephei-Stern mit den Helligkeitsgrenzen $9^{\text{m}}8$ und $10^{\text{m}}3$ ph. Spektrum M6.

LITERATUR: **Hoffmeister**, Entdeckungsanzeige. Bem. Sp. [Erg AN 12, 1.9 (1949)]. — **Ahnert**, Art. Bem. [MVS 118 (1950); Sonn Veröff 1, 5 (1951)].

DW Tauri ($5^{\text{h}} 31^{\text{m}} 55^{\text{s}} + 17^{\circ} 41'6$).

Umgebungskarte von **Hoffmeister** (MVS 287, 1957).

Als veränderlich von **Hoffleit** entdeckt und unabhängig von **Hoffmeister** neu gefunden. **Ahnert** gibt für den Mira-Stern die Elemente: $t_{\text{max.}} = \text{J.T. } 242\ 9288 + 208^{\text{d}} \cdot n$ an. Grenzen des Lichtwechsels $13^{\text{m}}4$ und $16^{\text{m}}0$ ph. Spektrum M7.

LITERATUR: **Hoffleit**, Entdeckungsanzeige. Bem. [HB 901 (1935)]. — **Hoffmeister**, Entdeckungsanzeige. Bem. [Erg AN 12, 1.5 (1949)]. — **Ahnert**, Art. Elemente. Bem. [MVS 118 (1950)]. — Max. Min. Art. Elemente. Bem. [Sonn Veröff 1, 5 (1951)]. — **Cameron** und **Nassau**, Sp. [ApJ 124.355 (1956)].

DX Tauri ($5^{\text{h}} 35^{\text{m}} 18^{\text{s}} + 16^{\circ} 32'6$) = BD + $16^{\circ} 840$ ($9^{\text{m}}5$) = DO 11 475 (M5).

Umgebungskarte von **Hoffmeister** (MVS 287, 1957).

Für den von **Hoffmeister** entdeckten Veränderlichen gibt **Ahnert** μ Cephei-Lichtwechsel an. Helligkeitsgrenzen $12^{\text{m}}4$ und $13^{\text{m}}5$ ph. Spektrum M3:.