

**FR Persei** ( $4^{\text{h}} 3^{\text{m}} 57^{\text{s}} + 51^{\circ} 4'6''$ ) = BD +  $50^{\circ} 9'20''$  ( $9^{\text{m}}5$ ).

Umgebungskarte von **Kukarkin** (Sternbg Publ 16.141, 1949) und von **Hoffmeister** (MVS 277, 1957). — Vergleichsternhelligkeiten und Bild der Lichtkurve von **Kukarkin** (Sternbg Publ 16.137; 160, 1949).

Unabhängig von **Morgenroth** und von **Hoffmeister** entdeckt; letzterer vermutete kurzperiodischen Lichtwechsel. Nach **Kukarkin** und nach **van de Voorde** handelt es sich jedoch um einen unperiodischen Veränderlichen mit den Helligkeitsgrenzen  $12^{\text{m}}2$  und  $13^{\text{m}}4$  ph. **Cameron** und **Nassau** bestimmen das Spektrum zu C.

LITERATUR: **Morgenroth**, Entdeckungsanzeige. Art [AN 261.261 (1936)]. — **Hoffmeister**, Entdeckungsanzeige. Art [AN 274.36 (1943); MVS 29 (1943)]. — **Kukarkin**, Periode [VS 5.196 (1937)]. — Art. FI. [VS 6.6 (1946)]. — **van de Voorde**, Art. Bem. [Sonn Veröff 1.102 (1947)]. — **Kukarkin**, Bb. [Sternbg Publ 16.173 (1949)]. — **Nassau** und **Blanco**, Sp. [ApJ 120.129 (1954)]. — **Cameron** und **Nassau**, Sp. [ApJ 124.354 (1956)].

**FS Persei** ( $4^{\text{h}} 4^{\text{m}} 48^{\text{s}} + 47^{\circ} 58'$ ).

Umgebungskarte von **Hoffmeister** (MVS 277, 1957).

Die Elemente des von **Hoffmeister** entdeckten lang- oder halbperiodischen Veränderlichen lauten nach **van de Voorde**:  $t_{\text{max.}} = \text{J.T. } 242\,8022 + 179^{\text{d}} \cdot n$ . Grenzen des Lichtwechsels  $14^{\text{m}}8$  und  $16^{\text{m}}0$  ph. **Cameron** und **Nassau** geben das Spektrum M6 an.

LITERATUR: **Hoffmeister**, Entdeckungsanzeige. Art [MVS 29 (1943); AN 274.36 (1943)]. — **van de Voorde**, Max. Art. Elemente [Sonn Veröff 1.99 (1947)]. — **Cameron** und **Nassau**, Sp. [ApJ 124.354 (1956)].

**FT Persei** ( $4^{\text{h}} 5^{\text{m}} 12^{\text{s}} + 44^{\circ} 31'$ ).

Umgebungskarte von **Kurotschkin** (VS 7.295, 1950) und von **Hoffmeister** (MVS 277, 1957). — Vergleichsternhelligkeiten von **Kurotschkin** (VS 7.295, 1950).

Bei dem von **Hoffmeister** entdeckten Veränderlichen liegt nach **van de Voorde**  $\mu$  Cephei-artiger Lichtwechsel in den Grenzen  $12^{\text{m}}4$  und  $14^{\text{m}}5$  ph. vor. Das Spektrum lautet nach **Cameron** und **Nassau** M6.

LITERATUR: **Hoffmeister**, Entdeckungsanzeige [MVS 29 (1943); AN 274.36 (1943)]. — **van de Voorde**, Art. Bem. [Sonn Veröff 1.99 (1947)]. — **Kurotschkin**, Bb.\* [VS 7.295 (1950)]. — **Cameron** und **Nassau**, Sp. [ApJ 124.354 (1956)].

**FU Persei** ( $4^{\text{h}} 7^{\text{m}} 36^{\text{s}} + 48^{\circ} 33'$ ).

Umgebungskarte von **Hoffmeister** (MVS 277, 1957).

**van de Voorde** leitet für den von **Hoffmeister** entdeckten Mirastern folgende Elemente ab:  $t_{\text{max.}} = \text{J.T. } 242\,8080 + 426^{\text{d}} \cdot n$ . Helligkeitsgrenzen  $15^{\text{m}}0$  und  $16^{\text{m}}5$  ph. **Cameron** und **Nassau** bestimmen das Spektrum zu M9:.

LITERATUR: **Hoffmeister**, Entdeckungsanzeige. Art [MVS 29 (1943); AN 274.36 (1943)]. — **van de Voorde**, Max. Art. Elemente [Sonn Veröff 1.99 (1947)]. — **Cameron** und **Nassau**, Sp. [ApJ 124.354 (1956)].

**FV Persei** ( $4^{\text{h}} 7^{\text{m}} 54^{\text{s}} + 46^{\circ} 34'$ ).

Umgebungskarte von **Kurotschkin** (VS 7.295, 1950) und von **Hoffmeister** (MVS 277, 1957). — Vergleichsternhelligkeiten von **Kurotschkin** (VS 7.295, 1950).

Als kurzperiodisch veränderlich von **Hoffmeister** entdeckt, nach **van de Voorde** handelt es sich jedoch um einen  $\mu$  Cephei-artigen Stern. Grenzen des Lichtwechsels  $13^{\text{m}}4$  und  $14^{\text{m}}3$  ph. **Cameron** und **Nassau** geben das Spektrum M6.5 an.

LITERATUR: **Hoffmeister**, Entdeckungsanzeige. Art [MVS 29 (1943); AN 274.36 (1943)]. — **van de Voorde**, Art [Sonn Veröff 1.100 (1947)]. — **Kurotschkin**, Bb.\* [VS 7.295 (1950)]. — **Nassau** und **Blanco**, Sp. [ApJ 120.118 (1954)]. — **Cameron** und **Nassau**, Sp. [ApJ 124.354 (1956)].