

**FW Persei** ( $4^h 19^m 58^s + 52^\circ 15'3$ ).

Umgebungskarte von Hoffmeister (MVS 277, 1957). — Vergleichsternhelligkeiten von Beljasky (VS 4.372, 1935).

Unabhängig von Beljasky und von Hoffmeister gefunden. Nach letzterem und nach van de Voorde ist der Veränderliche ein Bedeckungsstern; Elemente:  $t_{\min.} = \text{J.T. } 242\ 8429.375 + 0^d.791\ 2215 \cdot n$ . Die Bedeckung dauert  $3^h.3$ . Grenzen des Lichtwechsels  $14^m.3$  und  $15^m.3$  ph.

LITERATUR: Beljasky, Entdeckungsanzeige [VS 4.372 (1935); Pulk Circ 15.37 (1935)]. — Hoffmeister, Entdeckungsanzeige. Art [MVS 29 (1943); AN 274.36 (1943)]. — van de Voorde, Min. Art. Elemente [Sonn Veröff 1.102 (1947)].

**FX Persei** ( $4^h 27^m 34^s + 44^\circ 1'0$ ).

Von Morgenroth als Bedeckungsstern entdeckt. Van de Voorde leitet die Elemente:  $t_{\min.} = \text{J.T. } 242\ 8108.415 + 5^d.205\ 79 \cdot n$  ab. Dauer der Bedeckung:  $D = 16^h.1$ ; Dauer der konstanten Phase im Minimum:  $d = 5^h$ . Grenzen des Lichtwechsels  $14^m.1$  und  $15^m.6$  ph.

LITERATUR: Morgenroth, Entdeckungsanzeige. Art [AN 261.261 (1936)]. — van de Voorde, Min. Art. Elemente [Sonn Veröff 1.103 (1947)].

**FY Persei** ( $4^h 34^m 17^s + 50^\circ 30'9$ ).

Umgebungskarte von Kukarkin (Sternbg Publ 16.141, 1949) und von Hoffmeister (MVS 277, 1957). — Vergleichsternhelligkeiten von Kukarkin (Sternbg Publ 16.137, 1949).

Unabhängig von Morgenroth und von Hoffmeister als veränderlich entdeckt. Kukarkin vermutet RR Lyrae-artigen Lichtwechsel. Helligkeitsgrenzen  $12^m.5$  und  $13^m.5$  ph.

LITERATUR: Morgenroth, Entdeckungsanzeige [AN 261.261 (1936)]. — Hoffmeister, Entdeckungsanzeige [MVS 29 (1943); AN 274.36 (1943)]. — Kukarkin, Periode [VS 5.194 (1937)]. — Art [VS 6.6 (1946)]. — Bb. Bem. [Sternbg Publ 16.173; 160 (1949)].

**FZ Persei** ( $2^h 13^m 56^s + 56^\circ 41'9$ ) = BD +  $56^\circ 55'1$  ( $8^m.2$ ) = HD 14 330 (K5) = DO 25 588 (Mo).

Vergleichsternhelligkeiten von Whittaker und Martin (MN 74.686, 1914). — Bild der Lichtkurve von Whittaker und Martin (MN 74.687, 1914) und von Kopal und Vand (AN 252.135, 1934).

Unabhängig von Bailey und von Kopal als veränderlich entdeckt und von Kadavy bestätigt. Nach Kopal und Vand weist der Stern unperiodischen Lichtwechsel in den Grenzen  $7^m.9$  und  $8^m.4$  ph. auf. Spektrum MvIab. Der Veränderliche steht in NGC 884 ( $\chi$  Per).

LITERATUR: Bailey, Entdeckungsanzeige. Bem. [HA 55.34 (1907)]. — Kopal, Entdeckungsanzeige. Bb. Art. Bestätigung von Kadavy [AN 241.187 (1931)]. — van Maanen, EB. [Utrecht Rech 5.41 (1911)]. — Whittaker und Martin, Bb. Art [MN 74.686 (1914)]. — Shapley, Bb.\* [HB 831 (1926)]. — Kopal und Vand, Art. Periode [AN 252.135 (1934)]. — Adams u. a., Parallaxe [ApJ 81.205 (1935)]. — Oosterhoff, Bem. [Leiden Ann 17, 1.42 (1937)]. — Bidelman, Sp. abs. Helligkeit [ApJ 105.492 (1947)]. — Hiltner, Polarisations-Bb. [ApJ 114.241 (1951)]. — Blanco, l. e. FI. [AJ 59.396 (1954)]. — Cameron und Nassau, Sp. [ApJ 124.354 (1956)].

**GG Persei** ( $3^h 5^m 6^s + 41^\circ 15'8$ ).

Umgebungskarte und Vergleichsternhelligkeiten von Efremov (VS 7.40, 1947).

Efremov bestimmt für den von Morgenroth entdeckten Mirastern folgende Elemente:  $t_{\max.} = \text{J.T. } 242\ 8580 + 279^d.4 \cdot n$ . Helligkeitsgrenzen  $12^m.0$  und  $14^m.5$  ph.

LITERATUR: Morgenroth, Entdeckungsanzeige. Art [AN 255.425 (1935)]. — Meschkowa, Bb. [VS 5.257 (1939)]. — Efremov, Bb. Art. Elemente [VS 7.40 (1947)]. — Whitney, Periode [AJ 65.381 (1960)].