

**V 911 Ophiuchi** ( $16^{\text{h}} 19^{\text{m}} 55^{\text{s}} + 3^{\circ} 14'6''$ ) = BD +  $3^{\circ} 3192$  ( $9^{\text{m}}4$ ) = DO 4047 (Mo).

Umgebungskarte und Vergleichsternhelligkeiten von Rhein (MVS 235, 1956).

Als veränderlich von Hoffmeister entdeckt. Soloviev vermutet  $\delta$  Cephei- oder RV Tauri-Art. Nach Erleksowa handelt es sich um einen halbperiodischen Stern mit den Elementen:  $t_{\text{max.}} = \text{J.T. } 243\,4918 + 46^{\text{d}}1 \cdot n$ . Rhein dagegen sagt, daß es sich um einen  $\mu$  Cephei-Veränderlichen mit verschiedenen langen Zyklenlängen handelt. Grenzen des Lichtwechsels  $10^{\text{m}}0$  und  $11^{\text{m}}0$  ph. Spektrum Mo.

LITERATUR: Hoffmeister, Entdeckungsanzeige. Art [AN 255.401 (1934)]. — Soloviev, Art [Tadjik Circ 11 (1935)]. — Art [Tadjik Circ 25 (1937)]. — Erleksowa, Art. Elemente [AC 163.16 (1955)]. — Rhein, Art. Bem. [MVS 235 (1956)].

**V 912 Ophiuchi** ( $17^{\text{h}} 49^{\text{m}} 7^{\text{s}} + 1^{\circ} 46'8''$ ) = BD +  $1^{\circ} 3535$  ( $9^{\text{m}}5$ ).

Von Birmingham stark der Veränderlichkeit verdächtig bezeichnet. Auch andere Beobachter halten eine Veränderlichkeit für möglich, so Webb, Copeland, Dreyer, Winnecke, Gore, Espin und Zinner. Dagegen hält Böhme die Helligkeit des Sterns für konstant, während Filin einen halbperiodischen Lichtwechsel mit Zyklen von rund  $73^{\text{d}}$  für möglich hält. Grenzen des Lichtwechsels  $11^{\text{m}}3$  und  $11^{\text{m}}9$  ph.

LITERATUR: Birmingham, Entdeckungsanzeige [MN 34.412 (1874)]. — Webb, Bb. [Birmingham-Espin 505]. — Dreyer, Bb. Ort [Dunsink Repr 4.63; 82 (1882)]. — Winnecke, Bb. [Bamb Veröff 3.216 (1931)]. — Gore, Bb. [Suspected variables 1884]. — Espin, Bb. [Birmingham-Espin 505]. — Zinner, Bb.\* [Erg AN 8, 1.71 (1929)]. — Böhme, Bb.\* konstant [AN 266.169 (1938)]. — Filin, Periode. Art [AC 164.20 (1955)].

**V 913 Ophiuchi** ( $17^{\text{h}} 50^{\text{m}} 39^{\text{s}} + 14^{\circ} 10'$ ).

Umgebungskarte von Faddejewa (VS 5.304, 1940).

Für den von Filin entdeckten Bedeckungsveränderlichen leitet Zessewitsch die ersten Elemente ab:  $t_{\text{min.}} = \text{J.T. } 243\,3824.324 + 1^{\text{d}}917\,356 \cdot n$ . Später verbessert er dieselben folgendermaßen:  $t_{\text{min.}} = \text{J.T. } 243\,3824.365 + 0^{\text{d}}920\,6567 \cdot n$ . Grenzen des Lichtwechsels  $11^{\text{m}}5$  und  $14^{\text{m}}5$  ph.

LITERATUR: Faddejewa, Entdeckungsanzeige [VS 5.304 (1940)]. — Filin, Min. Art [AC 164.21 (1955)]. — Zessewitsch, Min. Elemente [AC 184.23 (1957)]. — Min. Elemente [AC 175.17 (1956)]. — Min. Elemente [AC 175.21 (1956)].

**V 914 Ophiuchi** ( $17^{\text{h}} 54^{\text{m}} 42^{\text{s}} + 11^{\circ} 47'5''$ ) = BD +  $11^{\circ} 3307$  ( $8^{\text{m}}5$ ) = DO 4517 (M5).

Von Hoffmeister als vermutlich langperiodisch veränderlich entdeckt. Nach Filin liegt unperiodischer Lichtwechsel in den Grenzen  $10^{\text{m}}2$  und  $11^{\text{m}}0$  ph. vor.

LITERATUR: Hoffmeister, Entdeckungsanzeige. Art. Bem. [AN 255.401 (1934)]. — Sandig, Art [AN 276.176 (1948)]. — Filin, Art [AC 164.21 (1955)].

**V 915 Ophiuchi** ( $18^{\text{h}} 16^{\text{m}} 47^{\text{s}} + 4^{\circ} 6'6''$ ).

Umgebungskarte, Vergleichsternhelligkeiten und Bild der Lichtkurve von Kurotschkin (VS 11.111, 1956).

Dieser Miraveränderliche wurde von Kurotschkin entdeckt; Elemente:  $t_{\text{max.}} = \text{J.T. } 243\,3511 + 111^{\text{d}}0 \cdot n$ . Grenzen des Lichtwechsels  $11^{\text{m}}4$  und  $15^{\text{m}}4$  ph.

LITERATUR: Kurotschkin, Entdeckungsanzeige. Bb. Art. Elemente [VS 11.111 (1956)].

**V 916 Ophiuchi** ( $18^{\text{h}} 17^{\text{m}} 48^{\text{s}} + 4^{\circ} 3'$ ).

Umgebungskarte von Hoffmeister (MVS 302, 1957).

Als veränderlich von Hoffmeister entdeckt, der Bedeckungslichtwechsel vermutet. Nach Götz handelt es sich jedoch um einen RW Aurigae-Stern in den Grenzen  $11^{\text{m}}4$  und  $13^{\text{m}}3$  ph.

LITERATUR: Hoffmeister, Entdeckungsanzeige. Art [Erg AN 12, 1.15 (1949)]. — Götz, Art [MVS 182 (1955); Sonn Veröff 2, 5 (1956)].