

BE Ophiuchi ($16^{\text{h}} 9^{\text{m}} 53^{\text{s}} - 6^{\circ} 20'.9$). Nicht in BD.

Helligkeiten der Vergleichsterne von Beljawsky (AN 5514).

Entdeckt 1927 von Beljawsky auf Simeiser Platten als veränderlich von $12^{\text{m}} 6 - [14^{\text{m}} 0]$.

LITERATUR: Beljawsky, Anzeige der Entdeckung. 17 Beob. [AN 5514].

BF Ophiuchi ($16^{\text{h}} 59^{\text{m}} 54^{\text{s}} - 26^{\circ} 26'.6$) = CoD - $26^{\circ} 11' 880$ ($7^{\text{m}} 2$) = CPD - $26^{\circ} 58' 14$ ($8^{\text{m}} 0$) = Gou 23140 ($7\frac{3}{4}^{\text{m}}$) = Cord A 11812 ($7^{\text{m}} 3$) = HD 154365 (G5).

Karte der Umgebung von Swope (HB 887). — Helligkeiten der Vergleichsterne von Shapley (HB 875; Harv Repr 67.356), Brouwer (BAN 135), Parenago (AN 5679), Robinson (HA 90.41), O'Connell (Lembang Ann 8.10). — Bild der Lichtkurve von Shapley (HB 875; PA 36.351), Brouwer (BAN 135), Parenago (AN 5679), Robinson (HA 90.56), O'Connell (Lembang Ann 8.15).

Die Veränderlichkeit des Sterns wurde von Cannon 1911 entdeckt. Brouwer hat aus zahlreichen Beobachtungen von Hertzprung auf Harvard-Platten folgende Elemente dieses δ Cephei-Sterns erhalten: Mittelgröße im aufsteigenden Ast = $2419718.652 + 4^{\text{d}} 06790 \cdot E$, $M - m = 1^{\text{d}} 26$. Später hat Shapley auf Grund einer noch größeren Zahl von Beobachtungen an der Harvard-Sternwarte (1899–1929) folgende Elemente veröffentlicht: Max. = $2420418.868 + 4^{\text{d}} 0680116 \cdot E$. Aus den Beobachtungen hat Shapley sechs verschiedene mittlere Lichtkurven konstruiert und die Veränderlichkeit der Lichtkurvenform vermutet. Hertzprung zeigte dagegen, daß die Periode nur $4^{\text{d}} 06793 \pm 0^{\text{d}} 00002$ beträgt und daß die Lichtkurve in den Grenzen der Beobachtungsfehler konstant ist. Photographische Amplitude nach Robinson $7^{\text{m}} 84 - 8^{\text{m}} 55$, visuelle Amplitude nach Parenago $6^{\text{m}} 96 - 7^{\text{m}} 62$. Das Spektrum ändert sich nach Harvard-Beobachtungen von F8–K2.

LITERATUR: Pickering, Anzeige der Entdeckung durch Cannon. Spektrum [HC 164; AN 4503]. — Hoffmeister, 8 Beob.* [AN 4984]. — Brouwer, 603 Beob.* von Hertzprung. Elemente. Lichtkurve [BAN 135]. — Kukarkin, 21 Beob.* 1 Max. [NNVS 4]. — Parenago, 37 Beob. 1 Max. Lichtkurve [AN 5679]. — Shapley, 838 Beob. von E. Robinson. Elemente. Lichtkurve. Spektrum [PA 36.351; HB 875; Harv Repr 67]. — Robinson, Elemente. Lichtkurve [HA 90.48; 64; 74]. — Hertzprung, Periode. Lichtkurve [BAN 201]. — O'Connell, 639 Beob. Elemente. Lichtkurve [Lembang Ann 8.10]. — Kanamori, 8 Beob.* [Kyoto Bull 247]. — Wilson, Eigenbewegung [AJ 821]. — Gerasimovič, Eigenbewegung [AJ 951].

Kukarkin.

BG Ophiuchi ($17^{\text{h}} 36^{\text{m}} 0^{\text{s}} - 16^{\circ} 44'.0$). Nicht in BD.

Helligkeiten der Vergleichsterne von Beljawsky (AN 5504).

Entdeckt 1925 von Ross auf Yerkes-Platten und bestätigt von Beljawsky als veränderlich von $12^{\text{m}} 5 - 15^{\text{m}}$.

LITERATUR: Ross, Entdeckung [AJ 852]. — Beljawsky, 9 Beob. [AN 5504].

BH Ophiuchi ($18^{\text{h}} 11^{\text{m}} 10^{\text{s}} + 12^{\circ} 4'.0$). Nicht in BD.

Entdeckt 1926 von Ross auf Yerkes-Platten und bestätigt von Zessewitsch als veränderlich von $11^{\text{m}} 1 - 12^{\text{m}} 9$. Nach Zessewitsch ist der Stern vom δ Cephei-Typus. Seine letzten Elemente lauten: Max. = $2424761.55 + 11^{\text{d}} 045 \cdot E$. Wahrscheinlich ist die Periode nicht konstant. Oosterhoff gibt die verbesserten Elemente: Max. = $2424385.54 + 11^{\text{d}} 0509 \cdot E$.

LITERATUR: Ross, Entdeckung [AJ 856]. — Zessewitsch, Elemente [BZ 8.72; 9.5; Lyon Bull 9.126 A; Mirov Bull 21]. — Oosterhoff, 14 Max. Elemente [HB 900]. — Plaut, Beob.* [VJS 68.132].

BI Ophiuchi ($18^{\text{h}} 26^{\text{m}} 16^{\text{s}} + 6^{\circ} 56'.1$). Nicht in BD.

[* $15^{\text{m}} 5$ npp 0.3 * $15^{\text{m}} 5$ nnp 0.9 * $14^{\text{m}} 5$ p 1.8 * $15^{\text{m}} 5$ ssf 1.0.]

Ort bestimmt von Reinmuth (AN 5709). — Helligkeiten der Vergleichsterne von Zessewitsch (NNVS 15-16).