

LITERATUR: [HA 111]. — Beyer, Bb. Max. Min. [Erg AN 11, 4.82]. — P. Gaposchkin, Periode [HA 113, 4]. — Bb.* Max. Min. [HA 118, 7].

BF Pegasi ($22^{\text{h}} 41^{\text{m}} 3^{\text{s}} + 23^{\circ} 36'.9$).

LITERATUR: [HA 111]. — Martinoff und Lawrow, Elemente. Max. [AC 100.16]. — Ustinow, veränderliche Periode [VS 8.237].

BG Pegasi ($22^{\text{h}} 47^{\text{m}} 51^{\text{s}} + 15^{\circ} 7'.3$).

Umgebungskarte, Vergleichsternhelligkeiten und Bild der Lichtkurve von Zessewitsch (Odessa Isw 4, 2.281).

LITERATUR: [HA 111]. — Zessewitsch, Art. Elemente [AVK 48; AC 15.6]. — Bb. Min. Elemente. Lichtkurve [Odessa Isw 4, 2.281]. — Szafraniec, Min. [SAC 23.87; AAe 5.10; 51].

BH Pegasi ($22^{\text{h}} 48^{\text{m}} 4^{\text{s}} + 15^{\circ} 14'.9$).

Umgebungskarte und Vergleichsternhelligkeiten von Soloviev (Tadjik Ann 1, 5).

LITERATUR: [HA 111]. — P. Gaposchkin, Elemente [HA 113, 3]. — Soloviev, Bb. Elemente [Tadjik Ann 1, 5]. — Balázs und Detre, keine Periodenänderung [Budapest Abh 5.13]. — Joy, R.G. [ASP 62.61]. — Losinsky, EB. [VS 9.326]. — Pawlowskaja, EB. [VS 9.233; 349].

BI Pegasi ($22^{\text{h}} 52^{\text{m}} 56^{\text{s}} + 17^{\circ} 28'.9$).

Vergleichsternhelligkeiten von Beyer (AN 279.171).

Nach Beyer's Beobachtungen schwankt die Helligkeit in sehr langen und unregelmäßig geformten Wellen mit Längen von rund 500^{d} und Amplituden von etwa $1^{\text{m}}1$ zwischen den visuellen Grenzen $9^{\text{m}}9$ und $11^{\text{m}}2$. Sekundäre Wellen mit Längen von 55^{d} bis 80^{d} (Mittelwert etwa 64^{d}) und Amplituden von $1^{\text{m}}1$ bis $0^{\text{m}}3$ überlagern den Hauptlichtwechsel. Legt man unter Vernachlässigung der sekundären Wellen eine geglättete Kurve durch die Beobachtungen, so erhält man einen wenig sicheren Kurvenzug, dessen Maxima durch die Elemente: $t_{\text{max.}} = \text{J.T. } 242\ 7020 + 500^{\text{d}} \cdot n$ genähert dargestellt werden kann.

Spektrum nach Joy M6.

LITERATUR: [HA 111]. — Beyer, unperiodisch [Erg AN 11, 4.6]. — Bb. Max. Min. Elemente. Bem. [AN 279.171]. — P. Gaposchkin, Periode. Sp. [HA 113, 4]. — Bb.* Max. Min. [HA 118, 7]. — Palmér, EB. [Lund Medd II, 118]. — Joy, R.G. Sp. (M6). abs. Helligkeit [ApJ 96.344]. — Bidelman, Sp. (M6e) [ApJ Suppl 1.202].

BK Pegasi ($23^{\text{h}} 42^{\text{m}} 6^{\text{s}} + 26^{\circ} 0'.7$).

Umgebungskarte und Vergleichsternhelligkeiten von Zessewitsch (Odessa Isw 4, 2.286).

LITERATUR: [HA 111]. — Zessewitsch, Bb. Elemente. Lichtkurve [Odessa Isw 4, 2.286].

BN Pegasi ($21^{\text{h}} 23^{\text{m}} 2^{\text{s}} + 4^{\circ} 34'.1$).

Umgebungskarte und Vergleichsternhelligkeiten von Zessewitsch (Odessa Isw 4, 2.286).

LITERATUR: [HA 111]. — Szafraniec, Min. [SAC 23.87; AAe 5.5; 7; 10; 51]. — N. N., Bb. Art [AC 35.8]. — Zessewitsch, Bb. Min. Elemente [Odessa Isw 4, 2.286].

BP Pegasi ($21^{\text{h}} 28^{\text{m}} 43^{\text{s}} + 22^{\circ} 18'.1$).

Umgebungskarte, Vergleichsternhelligkeiten und Bild der Lichtkurve von Masani und Broglia (Mil-Mer Contr 47).

Masani und Broglia haben den Stern lichtelektrisch in zwei Farben beobachtet. Die von ihnen erhaltenen Lichtkurven zeigen deutlich, daß BP Pegasi kein W Ursae Majoris- sondern ein RR Lyrae-Stern ist; die Elemente lauten: $t_{\text{max.}} = \text{J.T. } 243\ 4600.5519 + 0^{\text{d}}109\ 5467 \cdot n$.

LITERATUR: [HA 111]. — Masani und Broglia, l. e. Bb. in 2 Farben. Elemente. Max. [Mil-Mer Contr 47]. — Miller, Periode [Spec Vat Ric 1.470].