

Aus der Verbindung der photometrischen mit den spektroskopischen Daten und einigen Überlegungen, die hier nicht weiter aufgeführt werden sollen, erhält der Autor folgende absolute Dimensionen für dieses System:

	A2	Fop
Masse	0.36 ☉	0.21 ☉
Radius	1.5 ☉	2.5 ☉
Dichte	0.1 ☉	0.01 ☉

Der Abstand der beiden Komponenten beträgt $11.7 \cdot 10^6$ km. Das System ist von uns 160 Parsec entfernt. Auffallend an dem System sind die ungemein kleinen Massen.

LITERATUR: [HA 111]. — S. Gaposchkin, Min. Bb.* Lichtkurve [HA 113, 2]. — Dobrowolski, Bb. Elemente. Systemkonstanten [VS 6.265]. — Lukazkaja, Bb. Elemente. Lichtkurve. Abhandlung [VS 9.57; 10.85]. — Systemkonstanten [AC 109.7]. — Plaut, Systemkonstanten [Groningen Publ 54; 55]. — Parenago, Systemkonstanten [RAJ 27.43]. — Slocum, R.G. [ApJ 105.350]. — O. Struve, spek. Bahn. R.G. R.G.-Kurve [ApJ 102.74]. — Kopal und Treuenfels, Temperatur. abs. Dimensionen [HC 457]. — Savedoff, $e \cos \omega$ [AJ 56.4].

AZ Pegasi ($22^h 2^m 5^s + 28^\circ 43'.7$).

Vergleichsternhelligkeiten von Beyer (Erg AN 12, 2.54).

LITERATUR: [HA 111]. — Beyer, Bb. Max. Min. μ Cephei-Art. Bem. [Erg AN 12, 2.54]. — P. Gaposchkin, Periode. Sp. [HA 113, 4]. — Bb.* Max. Min. [HA 118, 7]. — Schlesinger und Barney, Sp. [Yale Trans 9.190].

BB Pegasi ($22^h 18^m 4^s + 15^\circ 49'.7$).

Vergleichsternhelligkeiten und Bild der Lichtkurve von Zessewitsch (Odessa Isw 4, 2.271).

LITERATUR: [HA 111]. — Whitney, Bb.* Min. Elemente [AJ 50.132]. — Zessewitsch, Bb. Min. Elemente. Lichtkurve [Odessa Isw 4, 2.271]. — Elemente [AC 15.5; 29.6; 39.6]. — Haßler, Bb.* [AAS 10.282]. — Miller, Periode [Spee Vat Ric 1.470]. — Savedoff, $e \cos \omega$ [AJ 56.4].

BC Pegasi ($22^h 36^m 59^s + 20^\circ 38'.9$).

Vergleichsternhelligkeiten von Beyer (Erg AN 11, 4.85).

Beyer bezeichnet den Lichtwechsel als halbperiodisch mit einer Periode von 125^d . Grenzen des visuellen Lichtwechsels 9^m3 und 10^m3 ; mittlere visuelle Amplitude 0^m35 .

LITERATUR: [HA 111]. — P. Gaposchkin, Sp. [HA 113, 4]. — Bb.* Bem. [HA 118, 7]. — Beyer, Bb. Max. Min. Periode [Erg AN 11, 4.85]. — Joy, R.G. Sp. (M6). abs. Helligkeit [ApJ 96.344].

BD Pegasi ($22^h 38^m 15^s + 27^\circ 38'.0$).

Ort bestimmt von Palmér (Lund Circ 12). — Vergleichsternhelligkeiten von Beyer (Erg AN 11, 4.55).

Aus seinen Beobachtungen findet Beyer die Elemente: $t_{\max} = J.T. 242\ 7059 + 71^d.6 \cdot n$.

Er bezeichnet den Lichtwechsel als fast periodisch, die Lichtkurve zeigt erhebliche Störungen. Grenzen des visuellen Lichtwechsels 8^m8 und 9^m7 ; mittlere Amplitude 0^m35 vis.

LITERATUR: [HA 111]. — Beyer, Bb. Elemente. Max. Min. [Erg AN 11, 4.55]. — P. Gaposchkin, Periode. Sp. [HA 113, 4]. — Bb.* Max. Min. [HA 118, 7]. — Joy, R.G. Sp. (M6). abs. Helligkeit [ApJ 96.344]. — R. E. Wilson, EB. [ApJ 96.374]. — Espin, Sp. [AN 149.128].

BE Pegasi ($22^h 38^m 55^s + 22^\circ 39'.1$).

Vergleichsternhelligkeiten von Beyer (AN 11, 4.82).

Nach Beyer's Beobachtungen verläuft der Lichtwechsel zyklisch zwischen den Grenzen 9^m3 und 10^m3 vis. Perioden von 78^d treten manchmal in Erscheinung, jedoch ist die Lichtkurve recht unregelmäßig.