

$\frac{M_2}{M_1}$	Radius		Masse		Dichte	
	2	4	2	4	2	4
B ₄	2.0 ⊙	3.3 ⊙	0.61 ⊙	3.4 ⊙	0.11 ⊙	0.13 ⊙
oF ₅	4.1 ⊙	6.9 ⊙	0.30 ⊙	0.84 ⊙	0.0060 ⊙	0.0036 ⊙

Die Resultate sind noch wenig befriedigend; vor allem widerspricht der kleine Wert der Massenfunktion unseren Erfahrungen. Um eine völlige Klärung der vorliegenden Verhältnisse zu erreichen, wird es nötig sein, den Stern mit objektiven photometrischen Methoden zu messen.

LITERATUR: Nijland, Min. Lichtkurve. Elemente [BAN 58]. — Bb. Lichtkurve [AN 231.207]. — Shapley, Systemkonstanten [Princ Contr 3]. — Grouiller und Bloch, Min. Lichtkurve [Lyon Bull 6.73]. — Luizet, Bb. [Lyon Bull 6.77]. — Gadowski, Bb.* Min. [Krak Circ 19]. — Elemente [SAC 2.26]. — Mirovedenie, Bb. [Mirov Bull 13]. — Fetlaar, Lichtkurve. Systemkonstanten [BAN 108]. — Graff, Vergleichsternhelligkeiten* [VJS 63.164]. — Kwiek, Min. [AAc 2.137]. — Ellsworth, Bb. Min. [BAF 4.185]. — Lause, Min. [AN 277.40]. — Pierce, Bb.* [AAS 8.296]. — Russell, Bb.* [AAS 9.196; 10.95]. — Kopal, Temperatur der 2. Komponente [ApJ 89.594]. — EB. [HB 916.16]. — Wright, Sp. [HA 89.13]. — Holmberg, Massen. Bahnradius [Lund Medd II, 71]. — Walbach und S. Gaposchkin, Systemkonstanten [AAS 10.72]. — S. Gaposchkin, abs. Dimensionen. Bearb. [HR 201; HB 915; 919; HR II, 8]. — Hiltner, spektroskopische Bahnelemente [ApJ 104.396]. — Wood, abs. Dimensionen [ApJ 105.498]. — Systemkonstanten [Princ Contr 21]. — Plaut, Systemkonstanten [Groningen Publ 54]. — Wyse, Sp. [Lick Bull 464]. — Michkowitz, Sp. [BA (2), 4.127].
Spektrum [HC 127; HA 56.187].

70. RZ Persei ($r^h 23^m 35^s + 50^\circ 20'3$).

Ort bestimmt von Palmér (Lund Medd II, 66). — Vergleichsternhelligkeiten von Mitchell (Virg Publ 6.224) und Nijland (Amsterdam Proc 39.176). — Bild der Lichtkurve von de Kock (Utrecht Rech 10, Tafel) und Nijland (Amsterdam Proc 39.176).

Die von Nijland gefundene Periode 354^d hat sich als richtig erwiesen, denn die 37 seit der Entdeckung verstrichenen und beobachteten Maxima können durch die mittleren Elemente: Max. = $241\ 7495 + 353^d 56 \cdot E$ befriedigend dargestellt werden. Der durchschnittliche Betrag der (B-R) ist gleich $\pm 7^d 4$, d. s. 2.1% der Periode. Die Lichtkurve zeigt im oberen Teil des aufsteigenden Astes eine starke Verzögerung, die oft als Einbuchtung beschrieben wird. Form der Lichtkurve nach Campbell Ad. Grenzen des Lichtwechsels: $8^m 6$ und $14^m 0$ vis. Spektrum Se.

LITERATUR: Nijland, Max. Min. [AN 204.69; 206.177; 210.233; 212.497; 215.365; 217.13; 219.337; 221.217; 224.217; 227.101; 229.349; 233.301; 235.291; 238.232; 242.27; 245.153; 249.1; 252.73; 76; 259.75; VJS 70.260; 71.236]. — Bb. Lichtkurve [Amsterdam Proc 39.176]. — AAVSO, Bb. [HA 79.9; 104; 107; 110; 116; PA 24-43]. — Campbell, Max. Min. [HA 79.96; HC 235; 244; 259; 279; 296; 318; 329; 345; 353; 367; 378; 383; 394; 408; 418; 426; 432; 435]. — Berichtigung [PA 46.349]. — Form der Lichtkurve [HR 250.11]. — AFOEV, Bb. [Lyon Bull 6-13; BAF 1-7]. — Loreta, Max. [AN 264.214; BZ 20.48; 21.125; 22.67; 23.119]. — Mirovedenie, Bb. [Mirov Bull 16]. — Luyten, Bb. Max. [Leiden Ann 13, 2]. — Lacchini, Max. Min. [BZ 11.77; 78; 12.23; 83; 13.4; 31; 60; AN 246.92; 304; 248.252; 251.222]. — Campbell und Sterne, Periode [HA 105.465]. — Mitchell, Bb. [Virg Publ 6.40]. — AS Jap, Bb. [Astr Herald 30; 31; 32]. — Merrill, R.G. Sp. [ApJ 94.199].

79. SS Persei ($r^h 49^m 34^s + 49^\circ 59'6$).

Vergleichsternhelligkeiten von Beyer (Erg AN 8, 3.73).

Die weiteren Beobachtungen, so vor allem von Beyer, haben die Veränderlichkeit nicht bestätigen können; der Stern glich vielmehr in Helligkeit stets dem benachbarten BD-Stern + $49^\circ 496$ ($9^m 5$). Spektrum Md?

LITERATUR: Beyer, Bb. [Erg AN 8, 3.73]. — Bem. [BZ 6.55]. — Hoffmeister, Bb.* [Sonn Mitt 20]. — Graff, Umgebungskarte* [VJS 67.326]. — Böhme, Bb.* [AN 261.439; VJS 71.74]. — Kukarkin, Bb.* [VS 5.196].
Spektrum [HA 56.197].