

und K. Kanda (JJAG 1.207). — Bild der Lichtkurve von Shapley (HR 67.347), Voûte (Lembang Ann 2, 4.31), Robinson (HA 90.57), Mayall und Baker (HC 436), Joy (ApJ 86.363), S. und K. Kanda (JJAG 1.208).

Die ersten richtigen Elemente hat Hoffmeister abgeleitet: $\text{Max.} = 241\,9956.5 + 5^d 0570 \cdot E$, δ Cep-Art. Diese Elemente wurden von S. und K. Kanda, Parenago und Shapley bestätigt. Die sichersten Elemente dürften die von Voûte sein. Sie lauten: $\text{Max.} = 242\,5110.21 + 5^d 057\,588 \cdot E$. Die Lichtkurve verläuft glatt und stimmt so mit der Periodenlänge überein. Die Grenzen des Lichtwechsels sind $7^m 3$ und $8^m 5$ ph. Das Spektrum schwankt nach Mayall und Baker zwischen F6 und G5; die Radialgeschwindigkeit ist nach Joy zwischen -31 km/sec und -6 km/sec veränderlich.

LITERATUR: Zinner, Elemente [Erg AN 4, 3]. — Hoffmeister, Elemente. Art. Max. Min. [AN 218.324]. — Bb.* [Sonn Mitt 20]. — S. und K. Kanda, Elemente. Bb.* Max. Min. Lichtkurve [JJAG 1.207]. — Parenago, Bb. Max. J. T. 242 5823.61 [bfl. Mitt]. — Bb. Lichtkurve [AN 237.267; VS 3.11]. — Elemente. Bb. [Sternbg Publ 12, 1.25; 85]. — abs. Helligkeit. Entfernung [VS 6.105]. — EB. [VS 6.108]. — Selivanov, Bb.* [VS 1, 12]. — Kukarkin, Bb.* [VS 1, 12]. — Shapley, Elemente [HB 876]. — Bb. Lichtkurve [HR 67.347]. — abs. Helligkeit. Parallaxe [ApJ 48.279; Mt Wils Contr 153]. — Voûte, Elemente [Lembang Ann 2, 4.31]. — Robinson, Elemente [HA 90.49; 65; 74]. — Zverev, Bb. Max. [Sternbg Publ 8, 1.74; 137]. — Parenago und Kukarkin, Lichtkurve [ZAp 11.346]. — Perrine, EB. [MN 87.434]. — R. E. Wilson, EB. Parallaxe [AJ 821; ApJ 89.223]. — Gerasimovič, EB. [AJ 951]. — Joy, RG. [ApJ 86.363]. — phys. Angaben [ApJ 89.360]. — Hellerich, Lichtkurve. RG.-Kurve [AN 265.59]. — Mayall und Baker, RG.-Kurve. Sp. [HC 436]. — Russell, Sp. [ApJ 66.128].
Spektrum [HA 56.194; HC 137].

1329. AQ Sagittarii ($19^h 28^m 35^s - 16^\circ 35'4$) = HD 184 283 (Nb).

Ort bestimmt von Dolberg (Bgd₂₅), Bac (Lyon Publ 1, 11) und R. E. Wilson (AJ 1105). — Vergleichsternhelligkeiten von Parenago (Sternbg Publ 12, 1.59).

Die Beobachtungen Parenagos haben den unregelmäßigen Lichtwechsel bestätigt, der nach μ Cep-Art verläuft. Spektrum nach Sanford N; die Radialgeschwindigkeit beträgt $+14$ km/sec. Die Grenzen des Lichtwechsels sind $7^m 35$ und $9^m 80$ vis.

LITERATUR: Parenago, Bb.* Art. Farbenindex [VS 2.47]. — Bb. [Sternbg Publ 12, 1.117]. — Bb.* [VS 3.11]. — Zinner, Bb.* Farbe [Erg AN 4, 3]. — Selivanov, Bb.* [VS 1, 12]. — Hoffmeister, Bb.* [Sonn Mitt 20]. — Hartwig, Bb.* [VJS 70.90]. — Loreta, Max. Min. [BZ 24.95; 102]. — R. E. Wilson, EB. [AJ 796; 814; 1105]. — Franks, Farbe. Sp. [MN 85.91]. — Sanford, Sp. RG. [ApJ 82.210; 99.145]. — Shane, Sp. [Lick Bull 396].
Spektrum [HA 56.217; HC 54].

1239. AR Sagittarii ($18^h 53^m 38^s - 23^\circ 50'6$).

Umgebungskarte, Vergleichsternhelligkeiten und Bild der Lichtkurve von P. Gaposchkin u. a. (HA 113, 1).

Nach Zessewitsch zeigt der Stern δ Cep-Charakter, nach Gerasimovič RV Tau-Charakter. Zinner hält den Lichtwechsel für unperiodisch. Auf Grund zahlreicher Beobachtungen schließt Gaposchkin, genau wie Gerasimovič auf RV Tau-Art; die von ihm veröffentlichte Lichtkurve zeigt aber nicht stets die für diese Art des Lichtwechsels typischen Merkmale. Die Periode gibt Gaposchkin mit $87^d 87$ an. Die Grenzen des Lichtwechsels sind $9^m 6$ und $11^m 5$ ph.; das Spektrum ist G.

LITERATUR: Zessewitsch, Bb. Elemente. Art. Sp. [AN 231.367]. — Bem. [HC 341]. — Gerasimovič, Max. Elemente. Bb. Art [HB 857]. — Bem. [HC 341]. — Zinner, Bb.* Art [Erg AN 4, 3]. — Hoffmeister, Bb.* [Sonn Mitt 20]. — Jacchia, Bearb. [Bologna Pubbl 2.193]. — Parenago, EB. [RAJ 11.95]. — AS Jap, Bb. [Astr Herald 30; 31; 32]. — Gaposchkin u. a., Periode. Bb. Bem. [HA 113, 1].
Spektrum [HA 56.194].

1087. AS Sagittarii ($17^h 49^m 6^s - 21^\circ 43'5$).

Der Lichtwechsel, der in den Grenzen $14^m 0$ und $16^m 5$ ph. verläuft, ist nach Angaben von Swope unperiodisch.

LITERATUR: Swope, Art [HA 109, 1].