

1151. **AZ Sagittarii** ($18^{\text{h}} 17^{\text{m}} 46^{\text{s}} - 30^{\circ} 38.8$).

Vergleichsternhelligkeiten von **Parentago** (VS 3.117).

Parentago schließt auf Grund seiner Beobachtungen auf Algol- oder R CrB-Art. **Hoffmeister** dagegen hält den Stern für halbperiodisch mit den Elementen: $\text{Min. I} = 242\ 828\text{I} + 113^{\text{d}}.5 \cdot E$ und **Hertzprung** schließlich für unperiodisch. Eine endgültige Entscheidung über die Art des Lichtwechsels kann noch nicht getroffen werden. Die Extremhelligkeiten sind $11^{\text{m}}.2$ und $12^{\text{m}}.8$ ph.; das Spektrum ist F9.

LITERATUR: **Parentago**, Bb.* Art [VS 3.117]. — **Hoffmeister**, Art. Periode. Elemente [KVBB 27; MVS 13]. — **Brück**, Sp. [Potsdam Publ 91.157]. — **Hertzprung**, Art [BAN 340].

1214. **BB Sagittarii** ($18^{\text{h}} 45^{\text{m}} 4^{\text{s}} - 20^{\circ} 24.7$) = HD 174 383 (Go).

Ort bestimmt von **R. E. Wilson** (AJ 1105). — Vergleichsternhelligkeiten von **Parentago** (AN 237.268), **Shapley** (HR 67.358), **Voûte** (Lembang Ann 2, 4.42), **Robinson** (HA 90.43) und **Kukarkin** (Sternbg Publ 13, 1.141). — Bild der Lichtkurve von **Shapley** (HR 67.454), **Voûte** (Lembang Ann 2, 4.42), **Robinson** (HA 90.57; 60) und **Kukarkin** (Sternbg Publ 13, 1.145).

Die ersten Elemente stammen von **Hoffmeister**; sie lauten: $\text{Max.} = 242\ 0662.3 + 6^{\text{d}}.7538 \cdot E$; δ Cep-Art. Danach sind mehrfach verbesserte Elemente abgeleitet worden, so von **Parentago**, **Shapley**, **Voûte** und **Robinson**. Lichtkurve und Periodenlänge sind nach Angaben von **Shapley** veränderlich. Der am absteigenden Ast der Lichtkurve auftretende Buckel ist nicht immer gleich stark ausgeprägt. Die Maxima und Minima sind sehr flach und lang; eine Erscheinung, die für δ Cep-Sterne dieser Periodenlänge nicht typisch ist. Die Veränderungen in der Lichtkurve, die **Shapley** von einer Epoche zur anderen wahrgenommen zu haben glaubt, scheinen reell zu sein. Auffallend sind ferner die sehr unterschiedlichen Angaben über die Größe der Amplitude und die Extremhelligkeiten. Nach **Hoffmeister** sind die visuellen Helligkeitsgrenzen $7^{\text{m}}.9$ und $8^{\text{m}}.2$, nach **Parentago** $6^{\text{m}}.86$ und $7^{\text{m}}.40$. **Shapley** gibt für die Grenzen des photographischen Lichtwechsels $7^{\text{m}}.60$ und $8^{\text{m}}.61$ an. Die zuletzt bekannt gewordenen Elemente wurden von **Voûte** abgeleitet: $\text{Max.} = 242\ 5109.10 + 6^{\text{d}}.636\ 626 \cdot E$. Das Spektrum wechselt zwischen F8 und G5 und zeigt c-Charakter; die Radialgeschwindigkeit ist zwischen -18 km/sec und $+33$ km/sec veränderlich. Die Radialgeschwindigkeitskurve liegt spiegelbildlich zur Lichtkurve.

LITERATUR: **Hoffmeister**, Elemente. Art. Max. Lichtkurve [AN 218.327]. — Bb.* [Sonn Mitt 20]. — **Parentago**, Bb. Elemente. Lichtkurve [AN 237.268; Sternbg Publ 12, 1.26; 85]. — Bb.* [VS 3.11]. — abs. Helligkeit. EB. [VS 6.105; 108]. — **Kukarkin**, Max. [VS 2.26]. — Bb.* [VS 3.10]. — Bb. Max. Lichtkurve [Sternbg Publ 13, 1.120; 141; 166]. — **Zinner**, Bb.* Farbe [ErgAN 4, 3]. — **Shapley**, Elemente [HB 876]. — Periode [HB 877]. — Bb. Lichtkurve. Entfernung [HR 67.353; 448; 463]. — Sp. [HC 313]. — **Voûte**, Bb. Elemente [Lembang Ann 2, 4.42]. — **Kanamori**, Bb.* Art [Kyoto Bull 247]. — **Robinson**, Lichtkurve. Elemente [HA 90.49; 60; 66; 76]. — **Plaut**, Doppelstern [BAN 257]. — **Hertzprung**, Bb.* [BAN 331]. — **Kukarkin** und **Parentago**, Form der Lichtkurve [ZAp 11.346]. — **Walton**, Entfernung [HB 845]. — **R. E. Wilson**, EB. [AJ 821; 1105; ApJ 89.223]. — **Gerasimovič**, EB. [AJ 951]. — **Joy**, RG. [ApJ 86.363]. — phys. Angaben [ApJ 89.360]. — **Hellerich**, RG.- und Lichtkurve [AN 265.59]. — **Mayall** und **Baker**, Lichtkurve. RG.-Kurve. Sp. [HC 436]. — **Shapley** und **Payne**, Sp. [HB 872].

Spektrum [HA 56.194].

1240. **BC Sagittarii** ($18^{\text{h}} 53^{\text{m}} 57^{\text{s}} - 12^{\circ} 6.8$).

1252. **BD Sagittarii** ($18^{\text{h}} 57^{\text{m}} 33^{\text{s}} - 12^{\circ} 16.0$).

1257. **BE Sagittarii** ($18^{\text{h}} 59^{\text{m}} 5^{\text{s}} - 15^{\circ} 9.0$).

Vergleichsternhelligkeiten und Bild der Lichtkurve von **Uitterdijk** (Leiden Ann 20,2).