

Nach C a m p b e l l ist der Lichtwechsel unperiodisch in den Grenzen $9^m 2$ und $10^m 0$ vis. Während früher das Spektrum mit N bezeichnet wurde, zählt S a n f o r d jetzt den Stern zur Spektralklasse R3.

LITERATUR: Zinner, Bb.* Art [ErgAN 4, 3]. — Graff, Vergleichsternhelligkeiten* [VJS 63, 166]. — Barry, Bb. [PA 36, 489]. — Hoffmeister, Bb.* [Sonn Mitt 20]. — Sanford, Sp. R.G. [ApJ 82, 210; 99, 145]. — Hartwig, Bb.* [VJS 70, 90]. — Stein, Bb. [Spec Vat Ric 1, 326]. — Campbell, Art [HR 316, 10].
Spektrum [HC 54; HA 56, 216; 79, 180].

1247. ST Sagittarii ($18^h 55^m 52^s - 12^\circ 54'.0$) = HD 176 592 (Md).

Ort bestimmt von B a c (Lyon Bull 9, 222; Lyon Publ 1, 11). — Vergleichsternhelligkeiten von H a r t w i g (Bamb Veröff 1, 307) und M i t c h e l l (Virg Publ 6, 277).

Neu abgeleitet wurden aus 43 Epochen mit 32 beobachteten Maxima die mittleren Elemente: Max. = $241\,4782 + 394^d 88 \cdot E$. Der durchschnittliche Betrag der verbleibenden Reste (B-R) ist $\pm 8^d 9$, das sind $2.3^0/0$ der Periode. S t e r n e und C a m p b e l l geben für die mittlere Periode den Wert $394^d 76$. Grenzen des Lichtwechsels: $7^m 3$ und $[15^m$ vis. Form der Lichtkurve nach L u d e n d o r f f α_2 ?. Spektrum Se.

LITERATUR: Lacchini, Bem. [BZ 3, 59; 4, 22; 9, 54; 10, 49; 55; 11, 77]. — Max. Min. [BZ 12, 95; AN 229, 284; 246, 92; 247, 295; 248, 252]. — Bb. Max. Elemente [AN 236, 149]. — Druckfehler* [BZ 10, 88]. — AAVSO, Bb. [HA 79, 61; 104; 107; 110; 116; PA 28-43]. — Campbell, Max. Min. [HC 235; 244; 259; 279; 296; 318; 329; 345; 353; 367; 378; 383; 394; 418; 432; 435; HA 79, 134]. — AFOEV, Bb. [Lyon Bull 8]. — Hartwig, Bb. [Bamb Veröff 1, 524]. — Loreta, Max. [BZ 21, 83; 22, 57]. — Sterne und Campbell, Periode [HA 105, 469]. — Merrill, R.G. Sp. [ApJ 94, 203].
Spektrum [HC 54; HA 56, 205; 79, 183].

1253. SU Sagittarii ($18^h 57^m 42^s - 22^\circ 51'.4$) = HD 177 017 (Mc).

Vergleichsternhelligkeiten von P a r e n a g o (VS 3, 116).

H o g g konnte die Periode von 88^d bestätigen, und sie gibt die Elemente: Max. = $241\,6620 + 88^d \cdot E$. Der Lichtwechsel erfolgt nicht ganz regelmäßig. Die Existenz der angegebenen Periode wird von P a r e n a g o auf Grund seiner Untersuchungen an 40 Platten nicht bestätigt. Die Grenzen des Lichtwechsels sind $8^m 1$ und $8^m 8$ vis.

LITERATUR: Hogg, Elemente [HB 861]. — Parenago, Bb.* [VS 3, 116]. — AS Jap, Bb.* [Astr Herald 30; 31; 32]. — AAVSO, Bb. [HA 104; 107; 110; PA 37-43]. — Zinner, Bb.* Farbe [Erg AN 4, 3]. — Sewerny, Bb.* Max. [VS 2, 31]. — Bb.* [VS 3, 10]. — Campbell, Bem. [HC 408; 418]. — Hartwig, Bb.* [VJS 70, 90]. — Plaut, Doppelstern [BAN 324]. — Judkina, EB. [VS 6, 280]. — Joy, R.G. abs. Helligkeit. Sp. [ApJ 96, 354]. — R. E. Wilson, EB. [AJ 81, 4].
Spektrum [HC 54; 149; HA 79, 183].

1107. SV Sagittarii ($17^h 57^m 11^s - 24^\circ 29'.9$).

Bild der Lichtkurve von S w o p e (HA 109, 1).

S w o p e findet unperiodischen Lichtwechsel in den Grenzen $13^m 5$ und $[16^m 0$ ph. Sie vermutet, daß der Lichtwechsel durch den benachbarten diffusen Nebel NGC 6523 (M8) verursacht ist.

LITERATUR: Hoffmeister, Bb.* [Sonn Mitt 20]. — Hartwig, Bb.* [VJS 70, 90]. — Swope, Art [HA 109, 1].

1302. SW Sagittarii ($19^h 13^m 26^s - 31^\circ 54'.2$) = HD 180 958 (Md).

Neu abgeleitet wurden aus 22 Epochen mit 20 beobachteten Maxima die mittleren Elemente: Max. = $242\,2736 + 288^d 8 \cdot E$; die Darstellung ist befriedigend, der durchschnittliche Betrag der (B-R) ist $\pm 5^d 8$. Grenzen des Lichtwechsels: $9^m 5$ und $[14^m 5$ vis. Spektrum M5e.

LITERATUR: AAVSO, Bb. [PA 31-43; HA 104; 107; 110; 116]. — Campbell, Max. Min. [HC 235; 244; 259; 279; 296; 318; 329; 345; 353; 367; 383; 394; 408; 418; 426; 432]. — Jacchia, Elemente: Max. = $242\,5905 + 289^d 7 \cdot E$ [bfl. Mitt.]. — Innes, Bb. [UOC 20, 154]. — Luyten, neu gefunden [AN 258, 126; Minneap Publ 2, 6]. — Berichtigung [AN 265, 13]. — Sterne und Campbell, Periode [HA 105, 469].
Spektrum [HA 56, 206; 79, 185].