

Neu abgeleitet wurden die instantanen Elemente:

- I. Ep. 0 bis 15: Max. = 241 3429 + 331^d0 · E (11)
 II. Ep. 20 bis 28: Max. = 242 0113 + 327^d3 · E (9)
 III. Ep. 31 bis 56: Max. = 242 3805 + 331^d9 · E (19)

und die mittlere Periode 333^d50; Sterne und Campbell erhielten dafür den Wert 333^d87. Grenzen des Lichtwechsels 9^m0 und 14^m0 vis. Form der Lichtkurve nach Ludendorff β . Spektrum M5e.

LITERATUR: AAVSO, Bb. [HA 79.62; 104; 107; 110; 116; PA 27-43]. — Campbell, Max. Min. [HC 235; 259; 279; 296; 318; 329; 345; 353; 367; 378; 383; 394; 408; 418; 426; 432; 435; HA 79.135]. — Ensor, Max. [JASSA 2.197; 3.50]. — Lacchini, Max. Min. [BZ 12.58; 71; 13.60; AN 246.92; 249.370; 251.222]. — Hoffmeister, Bb.* [Sonn Mitt 20]. — Graff, Vergleichsternhelligkeiten* [VJS 63.165]. — Hartwig, Bb.* [VJS 70.90]. — Loreta, Max. [BZ 19.66; 20.40; 21.117]. — Sterne und Campbell, Periode [HA 105.469]. — Stein, Bb. [Spec Vat Ric 1.326]. — Merrill, RG. Sp. [ApJ 94.203].
 Spektrum [HA 56.296; 79.185].

1291. **RY Sagittarii** (19^h 10^m 1^s - 33° 41'8) = HD 180 093 (Gop).

Vergleichsternhelligkeiten von Mitchell (Virg Publ 6.281). — Bild der Lichtkurve von Campbell (HC 319; 330; 344 (lies RY Sgr anstatt R Sgr); 354; 361; 376; 382; 395; 407; 415; 427; PA 45.278; 47.104; 570; 57.299), Ryves (PA 35.288) und Jacchia (Bologna Pubbl 2.244).

Die weiteren Untersuchungen und Beobachtungen, besonders von Campbell, Shapley, Lacchini und Loreta haben den R CrB-Charakter bestätigt. Der Stern unterscheidet sich jedoch von R CrB selbst durch ein sehr unruhiges Normallicht. Bis jetzt sind die folgenden, länger andauernden Minima beobachtet worden: 1888; 1894; 1899; 1916-18; 1921-24; 1927; 1930-33; 1938; 1942. Der Abstieg zum Minimum erfolgt, wie bei den anderen Sternen dieser Klasse langsamer als der Wiederanstieg. Nach den Beobachtungen von P. Gaposchkin ist das Spektrum Goep. Es erinnert an das von R CrB, und es zeigt in manchen Helligkeitsphasen die Swan-Banden. Grenzen des Lichtwechsels 6^m0 und 14^m0 vis.

LITERATUR: Ludendorff, Bb. Lichtwechsel [AN 209.274]. — AAVSO, Bb. [PA 24-44; HA 104; 107; 110; 116]. — Innes, Bb. [UOC 20.153; 31.244; 37.303]. — Pickering, Bb. [PA 24]. — Lacchini, Bb. [BZ 2.35]. — Bem. [BZ 3.18; 35; 39; 55; 4.17; 9.36; 10.63; 94; 11.4; 37; 12.6; 35; 40; 50; 58; 66; 71; 77; 100; AN 246.92; 304; 248.252; 249.370; 250.80]. — Max. Min. [BZ 5.5; 37; 43; 11.43; 52; 13.58]. — Campbell, Bem. Art [HB 836, 841; 877; 878; 880; HC 235; 244; 279; 296; 318; PA 44.497; 45.278; 571; 47.104; 570; HR 231.43; 250.15; 30; 36; 39; 259.3; 14; 21; 25; 35; 264.14; 24; 26; 36; 277.9; 291.15; 29; 300.5; 12; 16; 24; 27; 34; 316.10; 19; 26; 327.5; 16; 23]. — Bb. [HC 319; 330; 344; 354; 361; 376; 382; 395; 407; 415; 427]. — AFOEV, Bb. [Lyon Bull 6; 7; 9; 10; 11; 12; 13; BAF 1-7]. — Shapley, Bem. [HB 777; BZ 24.116]. — Art [HB 875]. — de Roy, Bem. [Obs 48.151]. — Ryves, Bb. [PA 35.288]. — Bem. [BZ 13.33]. — Ensor, Min. [JASSA 2.74; 248; 3.47]. — Bem. [JASSA 3.93; 172]. — Bb.* [JASSA 3.132]. — Jacchia, Bem. [BZ 12.54; 80; 88; 13.46]. — Taffara, Bb. [AN 241.396]. — Loreta, Bb. [BZ 20.48]. — Max. Min. [BZ 24.86; 95; 102; 113; 118]. — NZAS, Bb. [NZ Circ 9-18]. — Houghton, Bb. [JASSA 4.128; 157]. — Bb.* [JASSA 4.81]. — AS Jap, Bb. [Astr Herald 29-32]. — Hartwig, Bb.* [VJS 70.90]. — Harvard, Bb. [BZ 19.18]. — R.E. Wilson, EB. [AJ 796; 832]. — P. Gaposchkin, Sp. [HB 861; 903].
 Spektrum [HA 56.206; 223; 79.185].

1403. **RZ Sagittarii** (20^h 8^m 30^s - 44° 42'8) = HD 192 194 (Pec).

Bild der Lichtkurve von S. Gaposchkin (HA 115.132).

Auf Grund von 515 Beobachtungen auf Harvardplatten konnte S. Gaposchkin nachweisen, daß der Stern zu den Halbperiodischen zu zählen ist. Perioden von 111^d6; 90^d ± 17^d und 102^d ± 14^d sind angedeutet. Die Grenzen des Lichtwechsels sind 10^m40 und [13^m0 ph. Cannon hält ein Spektrum der Klasse S für möglich.

LITERATUR: Ludendorff, Bem. [AN 217.174]. — S. Gaposchkin, Art. Bb.* Beschreibung. Perioden [HA 115, 11].
 Spektrum [HA 56.207; 223; 79.203].

1169. **SS Sagittarii** (18^h 24^m 38^s - 16° 57'9) = HD 170 495 (Nb).

Umgebungskarte und Vergleichsternhelligkeiten von Hagen (ASV 7).