

Der Stern wurde in den folgenden Jahren häufig beobachtet, so daß wir über seinen Lichtwechsel gut orientiert sind. Die von Guthnick abgeleiteten Elemente haben sich im wesentlichen als richtig erwiesen; jedoch verraten jetzt die Reste (B-R) eine geringe Zunahme der Periode in dem mit Beobachtungen überbrückten Zeitraum (25 584 Epochen) und bestätigen so die von Zessewitsch schon vor längerer Zeit geäußerte Vermutung, daß die Periode nicht konstant ist. Mit den Elementen: $\text{Max.} = 241\,7797.262 + 0.410\,8414 \cdot E + 1.8 \cdot 10^{-10} \cdot E^2$ erreicht man eine ausgezeichnete Darstellung der Maximumszeiten, denn die (B-R) betragen im Durchschnitt ± 0.0033 . Nach der Form der Lichtkurve gehört ST Virginis zur Unterklasse RRa. Die von Guthnick beobachtete Konstanz im Minimum ist in den Lichtkurven anderer Beobachter nicht vorhanden, diese finden vielmehr hier den für diese Phase charakteristischen kleinen Buckel. Grenzen des Lichtwechsels: $10^m 8$ und $12^m 0$ vis. Über das Spektrum ist nichts bekannt.

LITERATUR: Lause, Bb. Periode [AAc 1.98]. — Zessewitsch, Elemente [BZ 13.31]. — Bb. Lichtkurve. Max. [VS 3.91]. — Periode veränderlich? [Leningrad Bull 3.18]. — Nijland, Bb.* Max. Elemente [BAN 266; AN 245.149]. — Hartwig, Bb. Elemente. Lichtkurve [Bamb Veröff 1.538; 600]. — Rügemer, Bb.* Max. Elemente [AN 251.318]. — Florja, Bb.* Elemente [Tashk Circ 27]. — AOLU, Bb.* Elemente. Max. [Leningrad Bull 4; Tadjik Eph 6]. — Soloviev, Bb.* Elemente. Max. Lichtkurve [Tadjik Circ 3; 10; 18; 31; Tadjik Ann 1, 1; VS 5.17; 84]. — Luyten, EB. [HB 847]. — R. E. Wilson, EB. Parallaxe [AJ 821; ApJ 89.221]. — Bok und Boyd, EB. [HB 893]. — Parenago, EB. Raumbewegung [VS 6.81]. — Joy, R.G. [ASP 50.303]. — Shapley, abs. Helligkeit. Parallaxe [ApJ 48.279].

672. **SU Virginis** ($12^h 0^m 8^s + 12^\circ 55' 1''$) = HD 104 959 (Md).

Ort bestimmt von Kruse (AN 223.121) und Bac (Lyon Bull 9.219). — Umgebungskarte von Stein (ASV 9). — Vergleichsternhelligkeiten von Beyer (AN 233.233), Mitchell (Virg Publ 6.252), Esch (Valk Veröff 2.29) und Stein (ASV 9).

Neu abgeleitet wurden die mittleren Elemente:

$$\text{Ep. 0 bis 73: Max.} = 241\,8040 + 210.63 \cdot E \quad (53),$$

die nur beim letzten Maximum eine größere Abweichung übrig lassen. Schließt man diese Epochen aus, so erhält man:

$$\text{Ep. 0 bis 59: Max.} = 241\,8035.5 + 210.80 \cdot E \quad (52).$$

Campbell und Sterne geben für die mittlere Periode den Wert: 210.24 . Form der Lichtkurve nach Ludendorff α_4 . Grenzen des Lichtwechsels: $8^m 4$ und $14^m 5$ vis. Spektrum M3e.

LITERATUR: Esch, Elemente [BZ 2.6; 7; 4.41]. — Bb. Max. [Valk Veröff 7.29]. — AAVSO, Bb. [HA 79.37; 104; 107; 110; 116; PA 24-43]. — Campbell, Max. Min. [HA 79.114; HC 235; 244; 259; 279; 296; 318; 329; 345; 353; 367; 378; 383; 394; 408; 418; 426; 432; 435]. — Janczewski, Max. [Krakau Circ 10]. — AFOEV, Bb. [Lyon Bull 6-13; BAF 1-7]. — Beyer, Bb. Max. [AN 233.233]. — Lacchini, Max. Min. [AN 246.92; 304; 248.252; 365; 250.80; BZ 13.60]. — Stein, Bb. [Spec Vat Ric 1.329]. — Yamamoto, Bb.* [Kyoto Bull 285]. — Loreta, Max. [BZ 20.26; 21.100]. — Himpel, Max. [AN 272.229]. — Jäger, Max. [MVS 46]. — Huth, Max. [MVS 121]. — Campbell und Sterne, Periode [HA 105.467]. — Merrill, R.G. Sp. [ApJ 94.201].
Spektrum [HC 132; HA 56.201; 79.171].

667. **SV Virginis** ($11^h 55^m 17^s - 9^\circ 39' 0''$).

Ort bestimmt von Dubrowsky (AN 223.57). — Vergleichsternhelligkeiten von Esch (Valk Veröff 7.33).

In der folgenden Zeit wurde der Stern nur von Esch eingehender verfolgt, der aus seinen Beobachtungen die Elemente: $\text{Max.} = 242\,3884 + 297.4 \cdot E$ ableitet. Diese Elemente stellen das zuletzt bekannt gewordene Maximum von Huth (J. T. 243 3369) noch einigermaßen befriedigend dar. Grenzen des Lichtwechsels: 10^m und 13^m ph.

LITERATUR: Esch, Max. [BZ 2.26]. — Elemente, Bb. Max. [Valk Veröff 7.33]. — Lause, Max. [BZ 11.56]. — Huth, Max. [MVS 121]. — Hoffmeister, Bb.* [Sonn Mitt 20]. — Morgenroth, Bb.* [Sonn Mitt 20].