

Hälfte war kräftig, die violette dagegen schwach. Da ferner die Intensitätsverteilung in den beiden Teilen recht gleichmäßig war, war die Kante zwischen beiden gut ausgeprägt und sicher zu erfassen. Sie war gegen die ungestörte Lage der Linie etwa 4 ÅE nach Violett verschoben. 1941 Juni 16 war V Sge wieder $12^m.5$, dementsprechend waren die Emissionslinien wieder schwächer und ihre nach rot zu gelegene Hälfte war verschwunden. Das Kontinuum gleicht dem eines frühen B-Sterns.

LITERATUR: Jacchia, Art. Min. Periode. Elemente [BZ 11.72; 12.72; 78; 13.16; 58; Bologna Publ 2.89; SAI 8.243]. — AAVSO, Bb. [HA 79.69; PA 38 — 43; HA 104; 107; 110; 116]. — AFOEV, Bb. [Lyon Bull 8—13; BAF 1—7]. — Korr. zu BAF 7, 1.37 [BAF 7, 2.3]. — Mirovedenie, Bb. [Mirov Bull 8]. — Ryves, Bb.* Beschreibung [MN 92.715]. — Selivanov, Max. [Mirov Publ 5.50]. — Dubiago, Bb.* [VS 1, 12]. — Campbell, Bem. [HC 367; 378; 383; 408; 418; 432; 435; PA 46.112; HR 231.43; 259.35; 264.14; 300.24; 316.10; 327.5]. — SACH, Bb. [Canton Rev 2; 3; 4]. — Zessewitsch, Bem. [Leningrad Bull 2]. — Payne, Art [HB 894]. — Hartwig, Bb.* [VJS 70.90]. — AS Jap, Bb. [Astr Herald 31]. — Graff, Vergleichsternhelligkeiten* [VJS 63.164]. — Shapley, Vergleichsternhelligkeiten* [UAI Trans 6.243]. — Palmér, Art [Lund Medd II, 103.30]. — Beyer, Bb.* [bfl. Mitt.]. — Hoffmeister, Bem. [AN 278.36]. — Joy, Sp. [ASP 44.387]. — Elvey und Babcock, Sp. [ApJ 97.412].

1307. W Sagittae ($19^h 15^m 4^s + 17^\circ 1'.3$) = HD 181 332 (Md).

Umgebungskarte von Stein (ASV 9). — Vergleichsternhelligkeiten von Graff (AN 213.41; 182), Esch (Spec Vat Ric 1.271), Stein (ASV 9) und S. Gaposchkin (HA 108.1).

Die weiteren Beobachtungen von Esch, Dobronravin und Ahnert haben die Periode bestätigt. Kukarkin und Parenago haben schließlich die Elemente: Max. = $243\ 0532 + 278^d.61 \cdot E$ abgeleitet, die den gesamten Zeitraum befriedigend darzustellen vermögen. Form der Lichtkurve nach Gitz β_2 . Grenzen des Lichtwechsels $8^m.8$ und $13^m.2$ vis. Spektrum: M4e.

LITERATUR: Graff, Bb. [AN 213.182]. — Vergleichsternhelligkeiten* [VJS 63.165]. — Esch, Max. Elemente [BZ 5.1]. — Bb.* [VJS 70.268]. — Bb. [Spec Vat Ric 1.271]. — Max. 1932 Aug 8 [bfl. Mitt.]. — Dobronravin, Max. [BZ 9.40]. — Ahnert, Max. [BZ 23.113; 24.4; MVS 9]. — Gitz, Max. Form der Lichtkurve [VS 3.131]. — Stein, Bb. [Spec Vat Ric 1.326]. — Mirovedenie, Bb. [Mirov Bull 4; 18; 19; 20]. — Hartwig, Bb.* [VJS 70.90]. — Shapley, Vergleichsternhelligkeiten* [UAI Trans 6.243]. — Kukarkin und Parenago, Elemente [AVK 48]. — Merrill, R.G. Sp. [ApJ 94.203]. Spektrum [HA 56.206; 79.185; HC 111].

1384. X Sagittae ($20^h 0^m 40^s + 20^\circ 21'.8$) = HD 190 606 (Nb).

Ort bestimmt von Gyllenberg (Lund Circ 12), R. E. Wilson (AJ 1105) und Palmér (Lund Medd II, 103.164).

Lause konnte Luizets Vermutung nahe bestätigen. Er bezeichnete den Stern als halbperiodisch mit den Elementen: Max = $242\ 5648 + 196^d \cdot E$. Grenzen des visuellen Lichtwechsels: $8^m.7$ und $9^m.7$.

LITERATUR: Lause, Bb. Art. Max. Min. Elemente [AN 245.375]. — Esch, Bb.* [VJS 70.268]. — Hartwig, Bb.* [VJS 70.90]. — Franks, Farbe [MN 85.92]. — R. E. Wilson, EB. [AJ 814; 1105]. — Palmér, EB. [Lund Medd II, 103.164]. — Sanford, Sp. R.G. [ApJ 99.145]. Spektrum [HA 56.217; HC 167].

1361. Y Sagittae ($19^h 49^m 2^s + 17^\circ 58'.9$).

Die Veränderlichkeit wurde auch von Baade bestätigt, der den Stern als langperiodisch, $P = 146^d$ bezeichnet. Sonst wurde Y Sge nur noch von Scharonow beobachtet, der 1929 Mai 23 ein Maximum feststellte.

LITERATUR: Baade, Art [AN 232.65]. — Periode [bfl. Mitt.]. — Scharonow, Max. [BZ 11.87].

1363. Z Sagittae ($19^h 49^m 29^s + 18^\circ 31'.6$).

Baade bezeichnet den Lichtwechsel als unperiodisch; sonst wurde der Stern nur noch von Scharonow beobachtet.

LITERATUR: Baade, Art [AN 232.65]. — Scharonow, Max. [BZ 11.87].