

VY Serpentis ($15^h 26^m 0^s + 2^\circ 0'.8$) = BD + $2^\circ 2972$ ($9^m 5$) = Bgd₂₅ 2734 = HD 138 279 (F5).

Vergleichsternhelligkeiten und Bild der Lichtkurve von Lause (AN 246.415). — Vergleichsternhelligkeiten von Solovjev (VS 4.382; Tadjik Ann 1, 1).

Entdeckt von Leavitt als veränderlich von $9^m 3$ bis $10^m 1$ ph. Von Hoffmeister bestätigt, der kurzperiodischen Lichtwechsel vermutet. Lause stellt dann den RR Lyrae-Charakter fest und gibt die Elemente: Max. = $242\ 6826.512 + 0^d 416\ 354 \cdot E$; visuelle Amplitude $9^m 50$ bis $10^m 19$. Nachdem Zessewitsch und Zinner, der den Stern anfänglich für unperiodisch hielt, die Periode geringfügig geändert haben, kann Solovjev durch zahlreiche neuere Beobachtungen die Periode nicht bestätigen. Spektrum A7.

LITERATUR: Leavitt, Entdeckungsanzeige [HC 142; AN 179.159]. — Zinner, Bb.* Art [Erg AN 4, 3]. — Bb.* Max. Periode [AN 267.64]. — Hoffmeister, Art [BZ 10.16]. — Bb.* [Sonn Mitt 20]. — Lause, Art. Bb. Elemente. Max. [AN 246.415]. — Solovjev, Lichtkurve. Max. [VS 4.382]. — Bb. Lichtkurve [Tadjik Ann 1, 1; hier Druckfehler: lies statt VV Ser auf S. 4, 5 und 27 VY Ser; Tadjik Circ 3]. — Periode unrichtig [AVK 48]. — Zessewitsch, Elemente [Tadjik Circ 2]. — AOLU, Bb.* Elemente. Max. [Leningrad Bull 4]. — Bb.* Max. [Tadjik Eph 6]. — Joy, RG. [ASP 62.61].

VZ Serpentis ($18^h 0^m 40^s - 0^\circ 43'.5$).

Vergleichsternhelligkeiten von Hoppe (Sonn Mitt 24).

Entdeckt von Ross und bestätigt von Beljawsky. Hoppe leitet die Elemente ab: Max. = $242\ 5497 + 233^d \cdot E$, langperiodisch; Grenzen des Lichtwechsels: $13^m 6$ und $[15^m 7$ ph. Zu den gleichen Elementen gelangen auch Kukarkin und Parenago.

LITERATUR: Ross, Entdeckungsanzeige [AJ 875]. — Beljawsky, Bb. [AN 233.369]. — Hoppe, Elemente. Art. Max. [KYBB 19.22; 66]. — Kukarkin und Parenago, Elemente [AVK 48].

WW Serpentis ($15^h 27^m 25^s + 3^\circ 58'.9$).

Umgebungskarte und Vergleichsternhelligkeiten von Mündler (AN 235.81). — Vergleichsternhelligkeiten von Plaut (AN 244.300) und Parenago (VS 3.105).

Entdeckt von Mündler und von Parenago zuerst als langperiodisch erkannt, der auch die ersten Elemente: Max. = $242\ 3352 + 354^d \cdot E$ ableitet. Plaut erhält dann aus einer erweiterten Beobachtungsreihe die Elemente: Max. = $242\ 5328 + 384^d \cdot E$, die endlich von Kukarkin und Parenago nochmals geändert werden: Max. = $242\ 5350 + 370^d 5 \cdot E$; Grenzen des Lichtwechsels: $11^m 4$ und $[15^m 8$ ph. Spektrum: M8e.

LITERATUR: Mündler, Entdeckungsanzeige. Bb. [AN 235.81]. — Periode 375^d [bfl. Mitt.]. — Selivanov, Max. [AN 236.116]. — Lause, Art [BZ 11.85]. — Parenago, Bb.* Art. Elemente. Max. [VS 3.105]. — Plaut, Bb. Max. Elemente [AN 244.300]. — Esch, Max. 1931 Mai 20; 1932 Mai 5; 1933 Mai 19; 1934 Mai 10.; 1935 Mai 12 [bfl. Mitt.]. — Bb.* [VJS 70.268]. — Kukarkin und Parenago, Elemente [AVK 48].

WX Serpentis ($15^h 23^m 17^s + 19^\circ 54'.9$).

Entdeckt von Ross und bestätigt von Zessewitsch als veränderlich zwischen $11^m 8$ und $[13^m 3$. Esch, der mehrere Maxima beobachtet hat, hält den Stern für langperiodisch mit einer Periode von etwa 430^d . Kukarkin und Parenago geben dann die Elemente: Max. = $243\ 0805 + 425^d 1 \cdot E$. Grenzen des Lichtwechsels: 12^m und $[16^m$ ph. Spektrum: M8e.

LITERATUR: Ross, Entdeckungsanzeige [AJ 875]. — Zessewitsch, Bestätigung. Bb.* [VS 2.48]. — Esch, Max. 1931 Mitte Juli; 1935 Febr. 6?; 1932 September Aufstieg; Periode 430^d ? [bfl. Mitt.]. — Bb.* [VJS 70.268]. — Jäger, Max. [MVS 46]. — Kukarkin und Parenago, Elemente [AVK 48]. — Ahnert, Max. J. T. 243 3365 [bfl. Mitt.]. — Götz, Max. [MVS 121].

WY Serpentis ($17^h 52^m 14^s - 0^\circ 5'.4$).

(südl. Glied eines Doppelsterns).

Umgebungskarte von Hoffmeister (Sonn Mitt 16). — Vergleichsternhelligkeiten von Hoppe (Sonn Mitt 24).