

Prelowskaja schließt aus Beobachtungen von Zessewitsch und Lange auf RV Tauri-Typus mit einer Amplitude von 1^m55 . Enebo, Zinner, Nijland, Schneller und Beyer halten dagegen den Stern für unregelmäßig. Nach Enebo schwankt der stark rot gefärbte Stern regellos zwischen 8^m8 und 9^m6 , nach Zinner ist er teils unverändert, meistens 8^m2 , teils rasch wechselnd zwischen 8^m5 und 9^m0 innerhalb eines Tages. Nijland findet zwei Maxima 2423677 und 3721, ein Minimum 3702. Grenzwerte des Lichtwechsels $8^m45 - 9^m10$. Detre rechnet den Stern zum AF Cygni-Typus. Die Periode betrug 1931 60^d , 1933-34 40^d . Auch ist die mittlere Helligkeit veränderlich.

LITERATUR: Enebo, 60 Beob. [Enebo 9.15]. — Zinner, 226 Beob.* [ErgAN 4.3, Nr. 67]. — Nijland, 40 Beob.* 2 Max. 1 Min. [AN 5293]. — Prelowskaja, 120 Beob.* RV Tauri-Typus [BZ 8.69]. — Kukarkin, 1 Beob. [NNVS 25-26]. — Detre (Dunst), 312 Beob.* [VJS 67.183; 68.169]. — AF Cygni-Typus [BZ 16.33]. — Beyer, 187 Beob.* [Briefl. Mitt.]. — Schneller, Lichtwechsel unregelmäßig [Briefl. Mitt.]. — Wilson, Eigenbewegung [AJ 832].

373. VV Aurigae ($6^h 6^m 19^s + 45^\circ 32'.6$).

Ort bestimmt von Hoffmeister (Sonn Mitt 9). — Karte der Umgebung von Wolf (AN 4888) und Hoffmeister (Sonn Mitt 9). — Helligkeiten der Vergleichsterne von Zinner (AN 5882) und Beyer (AN 6041).

Aus 3 von Zinner und einem von Beyer bestimmten Maximum ergibt sich in Verbindung mit den beiden Maxima von Barrett, daß die Periode einer Vergrößerung bedarf. Neu abgeleitet wurden die genäherten Elemente: Max. = $2419777 + 430^d \cdot E$. Der Lichtwechsel vollzieht sich in den Grenzen $10^m6 - 16^m$ visuell und $11^m4 - [15^m$ photographisch.

LITERATUR: Wolf, 3 Beob. [AN 4888]. — Zinner, 2 Beob.* [ErgAN 4.3, Nr. 85]. — 57 Beob.* 3 Max. [AN 5882]. — Hoffmeister, 44 Beob.* [Sonn Mitt 20]. — Beyer, 40 Beob. 2 Max. [BZ 15.16; AN 6041]. — AAVSO, Beob. [PA 41].

379. VW Aurigae ($6^h 10^m 40^s + 33^\circ 14'.4$) = HD 43354 (Me).

Ort bestimmt von Hins (Leiden Ann 15, 1), Gyllenberg (Lund Medd II, 53) und Palmér (Lund Medd II, 66). — Helligkeiten der Vergleichsterne von Enebo (Enebo 9.24; 10.28).

Enebo leitet aus 13 Maxima die Elemente ab: Max. = $2419510 + 216^d \cdot E$, die aber in den früheren Epochen sehr erhebliche systematische Abweichungen im Sinne eines verspäteten Eintreffens der Maxima übrig lassen. Enebo weist selbst auf die geringe Regelmäßigkeit hin. Zinner hat dagegen den Stern meistens in mittlerer Helligkeit gefunden, nur selten heller, und öfters nur kurze Zeit schwächer. Auffallend ist, daß Enebo 2420030 ein Maximum ansetzt, während Zinner an demselben Tag ein Minimum findet. Farbe nach Zinner 5 ϵ 3. Spektrum M6 nach HA 79.3.

LITERATUR: Enebo, 88 Beob. 5 Max. Elemente [AN 5521; Enebo 9.24; 10.28]. — Zinner, 27 Beob.* [ErgAN 4.3, Nr. 87]. — Hoffmeister, 19 Beob.* [Sonn Mitt 20]. — Beyer, 168 Beob.* [Briefl. Mitt.].

447. VX Aurigae ($7^h 21^m 35^s + 41^\circ 10'.4$).

Ort bestimmt von Krumpholz (AN 5775). — Helligkeiten der Vergleichsterne von Rügemer (AN 5896).

Hoffmeister gibt die verbesserten Elemente: Max. = $2421541 + 323^d \cdot E$, die jedoch den neueren von Esch und Rügemer bestimmten Maxima nicht mehr genügen. Rügemer leitet daher neue Elemente ab: Max. = $2426771.6 + 326^d \cdot E$, $M - m = 200^d$; Grenzen des Lichtwechsels $9^m1 - 12^m4$ (phot.). Die von ihm bestimmte mittlere Lichtkurve zeigt langsamen Aufstieg, spitzes Maximum und steilen Abfall zum flachen Minimum. Form der Lichtkurve β_1 . Spektrum M4e-6 nach HA 79.3.

LITERATUR: Hoffmeister, Elemente [AN 5476]. — 94 Beob.* [Sonn Mitt 20]. — Esch, 2 Max.: 2426450.; 6780: [Briefl. Mitt.]. — Rügemer, 105 Beob. 4 Max. Elemente [AN 5896].