

**XZ Aurigae** ( $5^h 56^m 59^s + 47^\circ 17'3$ ). Nicht in BD.

Karte der Umgebung von Wolf (AN 4896). — Helligkeiten der Vergleichsterne von Parenago (NNVS 41).

Entdeckt von Wolf 1917 als veränderlich zwischen  $12^m$  und  $15^m$ . Parenago vermutet  $\beta$  Lyrae-Typus mit einer Periode von etwa  $5^d$  und der Amplitude  $12^m0 - 13^m2$ .

LITERATUR: **Wolf**, Anzeige der Entdeckung [AN 4896]. — **Hoffmeister**, 13 Beob.\* [AN 4984; Sonn Mitt 20]. — **Koyama**, 6 Beob.\* [Kyoto Bull 222]. — **Parenago**, 22 Beob. [NNVS 41]. — **Beyer**, 51 Beob.\* [Briefl. Mitt.].

**YY Aurigae** ( $5^h 57^m 0^s + 42^\circ 1'4$ ). Nicht in BD.

Karte der Umgebung von Wolf (AN 4888). — Helligkeiten der Vergleichsterne von Parenago (NNVS 41).

Von Wolf 1917 als veränderlich zwischen  $12^m5$  und  $16^m$  entdeckt und als langperiodisch erkannt. Bestätigt von Hoffmeister, der eine Periode von etwa  $260^d$  vermutete. Nach Parenago ist die Periode wesentlich kürzer, er gibt die Elemente: Max. =  $2420207 + 205^d0 \cdot E$ . Amplitude  $11^m9 - 17^m$ .

LITERATUR: **Wolf**, Anzeige der Entdeckung [AN 4888]. — **Hoffmeister**, 25 Beob.\* Periode [AN 4984; Sonn Mitt 20]. — **Koyama**, 4 Beob.\* [Kyoto Bull 222]. — **Parenago**, 22 Beob. 5 Max. Elemente [NNVS 41].

**YZ Aurigae** ( $5^h 8^m 27^s + 39^\circ 57'5$ ). Nicht in BD.

[UZ Aurigae  $13^s p 3'3 n$ .]

Ort bestimmt von Schembor (AN 5702) und Krumpholz (AN 5829). — Karte der Umgebung von Williams (MN 78.484) und Payne (HB 883). — Helligkeiten der Vergleichsterne von Williams (MN 78.485), Beyer (ErgAN 8.C 6), Payne (HB 883), Robinson (HA 90.36) und Graff\* (VJS 63.165). — Bild der Lichtkurve von Williams (MN 78.489) und Robinson (HB 871; HA 90.59).

Der Stern wurde 1905 von Williams beim Vergleich von 3 Platten aus dem Jahre 1901 als veränderlich erkannt. Aus visuellen Beobachtungen von 1906–1917 stellte er  $\delta$  Cephei-Typus fest und bestimmte die Elemente: Max. =  $2417326.5 + 18^d3563 \cdot E$ ,  $M - m = 7^d0$ . Robinson ermittelte aus Harvard-Platten die Periode genauer zu  $18^d193225$ . Auch Beyer erkannte, daß die Williamsche Periode zu groß sei, und fand die Periode in naher Übereinstimmung mit Robinson  $18^d198$ . Kukarkin hat das gesamte Beobachtungsmaterial unter Hinzuziehung eigener Beobachtungen bearbeitet und gefunden, daß das photographische Maximum etwas früher eintritt als das visuelle. Seine Elemente lauten: Max.<sub>ph</sub> =  $2422076.186 + 18^d195133 \cdot E$ , Max.<sub>vis</sub> - Max.<sub>ph</sub> =  $0^d053$ .  $M - m = 7^d28$ . Die visuelle Lichtkurve verläuft ganz glatt, die photographische scheint vor und nach dem Minimum einen Buckel zu haben. Als Helligkeitsgrenzen werden angegeben von Kukarkin  $9^m82 - 10^m44$  (vis.), von Robinson  $10^m15 - 11^m36$  (phot.). Spektrum nach Cannon und Walton veränderlich von Go-K.

LITERATUR: **Williams**, Anzeige der Entdeckung. Elemente [MN 78.483; AN 4963]. — **Beyer**, 122 Beob. 3 Max. 3 Min. Lichtkurve. Elemente [ErgAN 8.C 6]. — **Robinson**, Elemente. Lichtkurve [HB 871; 880; HA 90.46; 70; 80]. — **Kukarkin**, 1 Max. [NNVS 25-26; 29-30]. — 72 Beob. Lichtkurve. 2 Max. Elemente. Farbenindex [NNVS 31]. — **Nijland**, Beob.\* [AN 5088; 5154; 5185; 5253; 5293; VJS 56.130; 57.151; 58.153; 59.139]. — **Dunst**, 226 Beob.\* [VJS 67.183; 68.169]. — **Cannon** und **Walton**, Spektrum [HB 874]. — **Shapley**, Parallaxe [ASP 32.162]. — **Walton**, Distanz [HB 845].

**ZZ Aurigae** ( $5^h 38^m 39^s + 41^\circ 6'4$ ) = BD +  $41^\circ 1265$  ( $9^m5$ ).

Karte der Umgebung von Morgan (PA 38.467). — Helligkeiten der Vergleichsterne von Martinoff (Kasan Trudi 26.15) und Morgan (PA 38.467). — Bild der Lichtkurve von Martinoff (Kasan Trudi 26.16) und Morgan (PA 38.468–469).

Die Veränderlichkeit des Sterns wurde 1916 von Furuhielm entdeckt. Martinoff und Morgan stellten fast gleichzeitig den  $\beta$  Lyrae-Charakter des Lichtwechsels fest und kamen zu fast übereinstimmenden Elementen. Die etwas genaueren Elemente Martinoffs, die sich auf seine und Dubiagos Beobachtungen stützen, lauten: Hauptmin. =  $242504.491 + 0^d6012160 \cdot E$ . Die Lichtkurve ist nach