

XZ Andromedae ($1^h 50^m 46^s + 41^\circ 36'5$) = BD + $41^\circ 376$ (9^m5).

Ort bestimmt von Krumpholz (AN 5829). — Karte der Umgebung von Kordylewska (AAc 2.1). — Helligkeiten der Vergleichsterne von Graff (AN 5456) und Kordylewska (AAc 2.2).

Der Stern wurde von Leavitt auf Harvard-Platten entdeckt, von Walker und Fairfield bestätigt und 1923 als Bedeckungsveränderlicher angezeigt. Die Veränderlichkeit wurde kurz danach von Banachiewicz, Henz, Beyer, Graff und Zessewitsch bestätigt und die Periode zu nahe 1^d3573 festgestellt. Später ist der Stern am ausführlichsten von Leiner beobachtet worden. Aus allen bis 1931 bekannt gewordenen Minima leitete Prager die Elemente ab: Min. = $2424152.2840 + 1^d3572941 \cdot E$. Diese stimmen sehr nahe überein mit den von Kordylewska aus 221 Beobachtungen Kordylewskis abgeleiteten Elementen: Min. = $2423674.5172 + 1^d3572944 \cdot E$. Kordylewska vermutet eine säkulare Änderung der Periode, unter deren Annahme sie die Elemente erhält: Min. = $2425065.7444 + 1^d357293 \cdot E - 0^d29 \cdot 10^{-8} E^2$. Zessewitsch und Leiner beobachteten ein flaches Nebenminimum und vermuteten deshalb β Lyrae-Typus. Graff und Kordylewski fanden im Hauptminimum eine Konstanz von etwa 10^m Dauer. Nach Leiner ist die Helligkeit für volles Licht, Haupt- und Nebenminimum 9^m59 , 11^m84 , 9^m78 . Bolton hat den Stern photographisch beobachtet und findet die Amplitude 10^m0 bis 12^m9 .

LITERATUR: **Shapley**, Anzeige der Entdeckung [HB 790]. — **Banachiewicz**, 3 Min. Elemente [KraCiro 15]. — Verbesserte Elemente [SAC 2.26; 3.44; 4.45]. — **Henz**, Elemente [BZ 5.41; 6.60]. — **Graff**, Bestätigung der Elemente von Henz [BZ 5.45]; 91 Beob. von Henz und Beyer [AN 5293]. — **Zessewitsch**, Elemente [AN 5294; Mirov Bull 6; BZ 8.37]. — **Leiner**, 1 Normalmin. [BZ 8.46]. — 140 Beob. Elemente [AN 5456]. — 100 Beob.* [VJS 62.110; 63.189; 64.224; 65.154; 66.200]. — **Prager**, Elemente [KE 1932]. — **Bolton**, Photographische Amplitude [MN 86.215]. — **Jacchia**, 1 Min. [AAc 1.108]. — **Kordylewska**, 221 Beob. von Kordylewski. 29 Min. Elemente [AAc 2.1]. — **Beyer**, 60 Beob.* [Briefl. Mitt.]. — **Johnson**, Beob. [AAS 7.154; 263].

YY Andromedae ($23^h 52^m4 + 31^\circ 29'$). Nicht in BD.

Entdeckt 1923 von Woods auf Harvard-Platten als veränderlich zwischen 12^m0 und 15^m2 .

LITERATUR: **Shapley**, Anzeige der Entdeckung [HB 781].

YZ Andromedae ($0^h 21^m 58^s + 30^\circ 20'6$). Nicht in BD.

Der Stern wurde 1925 von Stanley Williams visuell entdeckt und aus älteren Platten als langperiodisch erkannt. Die zuerst angenommene Periode von 318^d7 mußte nach den Beobachtungen des nächsten Jahres auf 212^d35 verkürzt werden. Der Stern wurde 1927 von Ross und 1928 von Scott Barrett nochmals entdeckt. Die beste Darstellung aller Beobachtungen erhält Williams mit den Elementen: Max. = $2424409 + 207^d2 \cdot E$. Die photographischen Helligkeitsgrenzen sind 10^m und 15^m5 . Die Farbe bezeichnet Williams mit rötlich.

LITERATUR: **Stanley Williams**, Entdeckungsanzeige. Elemente [MN 86.82]. — Verbesserte Elemente [MN 87.502; Briefl. Mitt.]. — **Ross**, Entdeckungsanzeige [AJ 882]. — **Knox-Shaw**, Anzeige der Entdeckung durch Scott Barrett [AN 5558]. — 7 Beob. [AN 6058-59].

ZZ Andromedae ($0^h 44^m 14^s + 26^\circ 28'7$). Nicht in BD.

Der Stern wurde 1926 von Frau Ceraski auf Moskauer Platten entdeckt. Blažko vermutete sogleich die Zugehörigkeit zum RR Lyrae-Typus und gab die genäherten Elemente: Max. = $2424828.367 + 0^d55445 \cdot E$, die er später durch die genaueren: Max. = $2424828.370 + 0^d554539 \cdot E$ ersetzte. Amplitude $12^m7 - 13^m5$.

LITERATUR: **Blažko**, Anzeige der Entdeckung durch Frau Ceraski [AN 5462]. — Elemente [BZ 8.87]. — 10 Max. Neue Elemente [NNVS 39]. — **Prager**, Berichtigung des Ortes [AN 5539].