

AH Andromedae ($1^h 59^m 49^s + 40^\circ 14'.9$). Nicht in BD.

Entdeckt 1928 von Ross. Die Veränderlichkeit wurde auf Moskauer Platten von Zessewitsch bestätigt, der Mira-Typus feststellt und die genäherten Elemente angibt: $\text{Max.} = 2425839 + 510^d \cdot E$, die jedoch den neueren, von Esch bestimmten Maxima nicht genügen. Photographische Amplitude $10^m - [13^m6$.

LITERATUR: Ross, Anzeige der Entdeckung [AJ 903]. — Zessewitsch, 3 Max. Elemente [NNVS 21-22]. — Esch, 2 Max. [BZ 16.28].

AI Andromedae ($23^h 13^m 40^s + 48^\circ 24'.8$). Nicht in BD.

Entdeckt 1926 von Ross und bestätigt von Zessewitsch als veränderlich zwischen den Grenzen 11^m und $[13^m3$.

LITERATUR: Ross, Anzeige der Entdeckung [AJ 856]. — Zessewitsch, Bestätigung [NNVS 21-22].

AK Andromedae ($23^h 16^m 34^s + 49^\circ 27'.4$). Nicht in BD.

Entdeckt 1926 von Ross und bestätigt von Zessewitsch als veränderlich zwischen den Grenzen 11^m und $[13^m6$.

LITERATUR: Ross, Anzeige der Entdeckung [AJ 856]. — Zessewitsch, Bestätigung [NNVS 21-22].

AL Andromedae ($23^h 21^m 54^s + 44^\circ 41'.7$). Nicht in BD.

Entdeckt 1926 von Ross und bestätigt von Zessewitsch als veränderlich zwischen den Grenzen 10^m7 und 15^m .

LITERATUR: Ross, Anzeige der Entdeckung [AJ 856]. — Zessewitsch, Bestätigung [NNVS 21-22].

AM Andromedae ($23^h 59^m 58^s + 47^\circ 53'.6$). Nicht in BD.

Entdeckt 1926 von Ross und bestätigt von Zessewitsch als veränderlich zwischen den Grenzen 10^m und 13^m .

LITERATUR: Ross, Anzeige der Entdeckung [AJ 856]. — Zessewitsch, Bestätigung [NNVS 21-22].

572. R Antliae ($10^h 5^m 27^s - 37^\circ 14'.4$) = HD 88262 (Ao).

LITERATUR: AAVSO, Beob. [PA 26; 39].

533. S Antliae ($9^h 27^m 56^s - 28^\circ 11'.2$) = HD 82610 (Fo).

Bild der Lichtkurve von Joy (ApJ 64.292).

Die spektrographischen Untersuchungen von Joy haben den Bedeckungscharakter des Lichtwechsels mit Sicherheit festgestellt; danach ist der Veränderliche ein W Ursae majoris-Stern. Die von Luize angenommene Periode ist zu verdoppeln. Die Elemente lauten: $\text{Min.} = 2410741.525 + 0^d64833872 \cdot E$. Mit diesen Elementen werden die Harvard-Beobachtungen gut dargestellt. Im Maximum beträgt die Helligkeit 6^m39 , im Hauptminimum 6^m83 , im sekundären Minimum 6^m79 . Nach den Mount Wilson-Beobachtungen sind beide Komponenten im Spektrum sichtbar und vom Typus A8, die Intensität des helleren Sterns ist im Spektrum doppelt so groß wie die des schwächeren.

LITERATUR: Joy, Spektroskopische Bahn und Systemelemente [PA 29.629; ApJ 64.287]. — Kanamori, 31 Beob.* [Kyoto Bull 247]. — Luyten, Apsidenbewegung [ASP 45.299]. — Markowitz, Dichte [ApJ 75.80]. — Gaposchkin, Temperatur [AN 5939]. — Adams u. a., Parallaxe [ApJ 53.56]. — Bottlinger, Parallaxe [Atti Pont Acc 77.146]. — McLaughlin, Masse und absolute Helligkeit [AJ 889].