

561. U Leonis minoris ($9^h 48^m 39^s + 36^\circ 33'7$).

Ort bestimmt von Kruse (AN 5336) und Ambolt (Lund Medd II, 47^a). — Karte der Umgebung und Helligkeiten der Vergleichsterne von Hagen-Stein (ASV 8).

Der Lichtwechsel ist wenig regelmäßig. Zinner nahm eine Periode von 160^d, Esch eine solche von 280^d an, die aber der Gesamtheit der Beobachtungen nicht Genüge tun. Nach Zinner sind die visuellen Helligkeitsgrenzen $9^m8 - 12^m0$.

LITERATUR: Zinner, 47 Beob.* 5 Max. Elemente [ErgAN 4,3, Nr. 131]. — Esch, 131 Beob.* [VJS 70.266]. — 7 Max.: 2425163 -, 5400 +, 5697, 5972, 6450, 7001, 7543. 2 Min.: 2426360, 7135. Periode [Briefl. Mitt.]. — Hoffmeister, 1 Beob.* [Sonn Mitt 20]. — AAVSO, Beob. [PA 43].

587. V Leonis minoris ($10^h 19^m 48^s + 29^\circ 17'6$).

Ort bestimmt von Kruse (AN 5336). — Karte der Umgebung von Payne (HB 883). — Helligkeiten der Vergleichsterne von Hoffmeister (AN 5503), Payne (HB 883) und Robinson (HA 90.38). — Bild der Lichtkurve von Hoffmeister (AN 5503), Robinson (HA 90.56), Allen und Marsh (HB 888).

Hoffmeister gab den verbesserten Periodenwert $0^d5439155$. Neue Elemente hat Robinson abgeleitet: Max. = $2419530.3492 + 0^d54391444 + 0^d276 \cdot 10^{-9} E^2$, $M - m = 0^m16$, jedoch ist das quadratische Glied nach Gaposchkin noch nicht als gesichert zu betrachten. Die photographische Amplitude ist nach Robinson $10^m69 - 12^m02$. Spektrum A nach Cannon und Walton.

LITERATUR: Hoffmeister, 17 Max. Elemente. Lichtkurve [AN 4985]. — 151 Beob. 6 Max. Elemente. Lichtkurve [AN 5503]. — 252 Beob.* [Sonn Mitt 20]. — Blažko, 12 Max. Elemente [AN 5167]. — Ephemeridenkorrektion [EZ 7.28]. — 23 Beob.* [Leningrad Bull 3.19; 4.9]. — Robinson, Elemente [HB 876]. — Lichtkurve [HA 90.47; 62; 71]. — Allen und Marsh, Elemente. Lichtkurve [HB 888]. — Gaposchkin, 350 Beob.* [HC 392]. — Zessewitsch, 3 Beob.* [Leningrad Bull 3.19; 4.9]. — Soloviev, 1 Normalmax. [Tadjik Circ 10]. — Cannon und Walton, Spektrum [HB 874]. — Shapley, Parallaxe [ASP 32.162]. — Luyten, Eigenbewegung [HB 847]. — Bok und Boyd, Eigenbewegung [HB 893].

609. W Leonis minoris ($10^h 39^m 10^s + 26^\circ 33'7$).

Karte der Umgebung von Payne (HB 883). — Helligkeiten der Vergleichsterne von Payne (HB 883) und Beyer* (Briefl. Mitt.).

LITERATUR: Beyer, 94 Beob.* [Briefl. Mitt.].

X Leonis minoris ($10^h 0^m 6^s + 39^\circ 50'7$). Nicht in BD.

Ort bestimmt von Schembor (AN 5702). — Bild der Lichtkurve von Zinner (AN 4839) und Zessewitsch (AN 5767).

Entdeckt 1907 von Leavitt auf Harvard-Platten als veränderlich von $11^m0 - 11^m8$ und bestätigt von Zinner, der RR Lyrae-Typus feststellte mit den genäherten Elementen: Max. = $2420226.553 + 0^d6850 \cdot E$, $M - m = 0^d09$. Genauere Elemente gab Zessewitsch: Max. = $2425325.409 + 0^d6843164 \cdot E$, $M - m = 0^d098 \cdot E$.

LITERATUR: Pickering, Anzeige der Entdeckung durch Leavitt [HC 133; AN 4218]. — Zinner, 112 Beob.* 5 Max. Elemente [AN 4839]. — Zessewitsch, Elemente [BZ 12.77]. — 131 Beob. 5 Max. Elemente. Lichtkurve [AN 5767]. — 8 Beob.* [Leningrad Bull 3.19]. — Jordan, Beob.* [AAS 7.52]. — Bok und Boyd, Eigenbewegung [HB 893].

Y Leonis minoris ($10^h 10^m 5^s + 33^\circ 21'4$) = Bgd₃₀ 2438 (12^{m0}). Nicht in BD.

Ort bestimmt von Schembor (AN 5702). — Helligkeiten der Vergleichsterne von Parenago (NNVS 41).

Entdeckt 1926 von Ceraski auf Moskauer Platten. Nach Ivanov ist ein Vielfaches der Periode 31^d. Nach Parenago ist der Stern wahrscheinlich vom RR Lyrae-Typus, und seine Periode scheint 0^d5 oder 0^d33 sehr nahe zu sein, wahrscheinlich 0^d51 oder 0^d34 . Amplitude $11^m8 - 13^m5$.