

Blízke excentrické zákrytové dvojhviezdy sú významné pri snahe o pochopenie vzniku a vývoja hviezd a hviezdnych systémov. V našej práci sa venujeme trom systémom - V335 Ser, BW Boo a DR Vul - s dôrazom na detekciu prítomnosti tretích telies potrebných k existencii systémov podľa teoretických modelov. Pomocou archívnych spektier získaných na Perkovom ďalekohľade Observatória v Ondřejove sme sa snažili rozmotat spektrá zložiek a zmerať ich radiálne rýchlosti. Pre V335 Ser sme získali nový súbor radiálnych rýchlostí, spektrá zložiek a horný odhad hmotnosti na možného sprievodcu. Pre BW Boo sme získali spektrum tretieho telesa pravdepodobne gravitačne viazaného so zákrytovou dvojhviezdou. Z nameraných radiálnych rýchlostí a nášho modelu svetelnej krivky z misie TESS sme určili doposiaľ najpresnejšiu orbitu a fyzikálne vlastnosti centrálnej dvojhviezdy. V systéme DR Vul sme potvrdili prítomnosť tretieho telesa a jeho spektrálnu klasifikáciu získaním spektier všetkých troch zložiek. Ďalej sme predstavili prvé riešenie krivky radiálnych rýchlostí pre centrálnu dvojhviezdu. Zdá sa, že vzájomný sklon vnútornej a vonkajšej orbity nespĺňajú teoretické predpoklady.