

Ke studiu horkých hvězd potřebujeme určit co nejpřesněji jejich vlastnosti. Tato práce se zaměřuje na zpřesnění parametrů dvou horkých hvězd a přispívá tak k souboru hvězd se známými parametry. Přestože pro obě hvězdy, deltu Orionis A a omegu Canis Majoris existuje mnoho napozorovaných dat, spektroskopických i fotometrických, jejich analýza není nejjednodušší. Delta Orionis je trojhvězda, jejíž analýzu ztěžuje slabé spektrum sekundární složky. Omega Canis Majoris patří mezi Be hvězdy, u kterých není zcela objasněn původ a formování plynné obálky, tzv. závoje. V práci jsou pomocí matematických technik a programů na modelování (PHOEBE 1) určeny vlastnosti delty Orionis A a je ukázáno, že by mohla být pravdivá domněnka o přítomnosti okolohvězdné hmoty dle analýzy tvaru H alfa čáry. Z analýzy radiálních rychlostí, poměru V/R a asymetrie profilů pro omegu Canis Majoris plyne, že domněnka o korelaci hmoty okolohvězdné obálky může být pravdivá.