

Hibaigazító

A Csillagászati évkönyv 2006. évi kötetének 183. oldaláról a nyomdai előkészítés utolsó fázisában lemaradt KUN MÁRIA: *A galaktikus sötét felhők digitális atlasza* című hírének első három sora. Kérjük, vágja le e lap alsó felét, és ragassza be a megfelelő oldalra.

A hibáért elnézést kérünk az olvasóktól és a szerzőtől.

az évkönyv szerkesztői

szerének egyik 8.2 m átmérőjű reflektorához (*Yepun*) a NAOS adaptív optikán keresztül csatlakoztatott *CONICA* képalkotó rendszerrel a diffrakció által meghatározott, legjobb felbontású kép hozható létre a közeli-infravörös (1 – 5 μm -es) hullámhosszakon¹⁸. A keskeny sávú szűrőkkel 1.04, 2.17 és 4.05 μm -es hullámhosszakon készített képeken az RY Sgr körül szabálytalanul elhelyezkedő csomók látszanak, amelyek helyzete időben változik. Az 1.22. ábra jobb oldali felvétele (4.05 μm) négy hónappal később készült, mint a bal oldali (2.07 μm) kép. Az anyagcsomók tipikus mozgási sebessége alapján nyilvánvaló, hogy a két képen különböző anyagkidobási események során kialakult felhőket látunk. Az RY Sgr körüli porfelhők nagy száma arra utal, hogy az anyagkidobás gyakran előforduló jelenség. Ezt az optikai megfigyelések is alátámasztják: az elmúlt fél évszázadban tíz elhalványodást okoztak az éppen a látóirány mentén kidobott felhők. A porfelhők kialakulásának részleteire és mozgásukra vonatkozóan azonban e néhány kép alapján még nem lehet következtetni.

Szabados László

Astronomy and Astrophysics, 2004. december (428, L13).

A galaktikus sötét felhők digitális atlasza

A nagy látószögű csillagászati képeken a csillagok felületi sűrűségében fel tűnő egyenetlenségeket láthatunk. A csillagközi por gyengíti a mögötte talál-

18. *Csillagászati évkönyv 2003*, 202. o.