

időtartama kb. 6,4 óra) és mély, jól észlelhető. Viszont a minimumérték eléréséhez közeledve egyre sűrűbb fényességbecslést igényel, hogy pontosabban meghatározható legyen az időpont! Legalább 4-5 percenként kellene becsülni, később, a felszálló ágon 6-8, majd 10-12 percenként. Mindez gyakorlott észlelőt kíván. Keresőtérképet mellékelünk, ahol a V magnitúdók (a vizuális észlelőknek) a megfelelő csillag mellett fel vannak tüntetve, zárójelben a fotografikus észlelőknek a B fényesség. A fotoelektromos észlelők számára feltüntetjük a szakcsillagászok által általában használt összehasonlító- és ellenőrző csillagot. A kérdőjelezett csillagok szintén jók összehasonlítóknak, de fényességük még nem ismeretes.

A térkép a MAS (Milwaukee Astronomical Society) térképsorozatából származik. Nem végleges, minden további kiegészítést és pontosított fényességadatot örömmel várunk. Érdemes lenne az összes feltüntetett összehasonlító fotografikus magnitúdóját is megállapítani. A belső négyzet csaknem minden csillaga ellenőrzött, a tágabb környezet még nem, ott nagyobb valószínűséggel lehetnek hibák. Várjuk az észleléseket a fedési szekció számára a következő címen: Jäger Zoltán, 6000 Kecskemét, Lánchíd u. 18/a.

HEGEDŰS TIBOR

## Változós találkozó Brnóban

Március 18—19-én egy nemzetközi jellegű változós találkozón vett részt a Brnói Csillagvizsgálóban Jäger Zoltán, Hegedűs Tibor és Mizser Attila. A mintegy harminc résztvevő öt országból érkezett (Belgiumból, Csehszlovákiából, Magyarországról és a két Németországból). Célunk elsősorban a fedési változókkal már hosszú ideje foglalkozó társszervezetekkel való kapcsolatfelvétel ill. a kapcsolat elmélyítése volt.

Az előadások angolul hangzottak el (a cseh fordítást a hamarosan hozzánk is ellátogató Jindrich Silhán végezte). Werner Braune, a BAV alelnöke az 1950-ben alapított nyugat-berlini változós szervezet tevékenységét, programját ismertette (l. még Meteor 86/2.). Franz Agerer félautomatikus távcsövet és fotoelektromos fotométerét ismertette, Peter Frank pedig fotografikus eredményeit mutatta be. Különösen érdekes volt Dieter Lichtenknecker előadása az általa létrehozott hatalmas adatbázisról, mely szinte minden elérhető fedési minimumidőpontot tartalmaz (kár, hogy viszonylag kevesen ismerik ezt az értékes adatállományt). Az NDK-beli AKV munkáját Dietmar Böhme ismertette, de kitért saját fotoelektromos észleléseire is. Hegedűs Tibor apszismozgásos kettőscsillagokról adott elő, míg Mizser Attila a PVH tevékenységéről beszélt.

Úgy tűnik, hogy a Brnói Csillagvizsgáló egyre jelentősebb szerepet tölt be a fedési változók észlelése terén (persze ehhez megvannak az anyagi lehetőségei is). Terveik között szerepel egy nagyszabású változós találkozó, melyen jórészt közép-európai amatőrök vennének részt. Erre azonban csak akkor kerülne sor, mikor elkészül nagyplanetáriumuk, s könnyebben szerezhetnek pénzügyi támogatást.

A találkozó "melléktermékeként" személyesen is felvettük a kapcsolatot Leos Ondrával, aki a csehszlovákiai mély-ég és kettősészlelések beindításán munkálkodik.

MZS