

Az inga lengésideje ( $T = 2 \cdot \pi \sqrt{l/g}$ ) adott  $l$  hosszúság esetén csak a nehézségi gyorsulás nagyságától függ. Vizsgáljuk meg, hogyan függ  $g$  a bolygó középpontjától mért  $r$  távolságtól! Legyen  $R$  a bolygó sugara,  $M$  a tömege,  $\rho$  pedig a sűrűsége.

Ha  $r \geq R$ , akkor az  $m$  tömegű testre ható erő  $F = f \cdot M \cdot m/r^2$ , vagyis  $g = fM/r^2$ . Ebből látható, hogy  $g$  a magasság növekedésével csökken, vagyis az inga lengésideje nő. Így Andrásnak igaza van.

1987-05-230-1.eps

1. ábra

Ha  $r < R$ , akkor a nehézségi gyorsulás az alábbi gondolatmenettel határozható meg. Osszuk fel a fejünk felett lévő részt vékony gömbhéjakra (1. ábra). Belátjuk, hogy az ábrán vonalkázással jelölt két kis tömegdarab vonzóereje egyenlő nagyságú. Legyen a két darab felülete  $A_1$ , illetve  $A_2$ , a  $P$  ponttól mért távolságuk pedig  $l_1$  és  $l_2$ . Az egyes darabok tömege arányos az  $A_i$  felülettel, ez viszont az  $l_i$  távolság négyzetével arányos. Ebből az következik, hogy a két darab által kifejtett vonzóerő egyenlő, hiszen a tömegvonzási erő fordítottan arányos a távolság négyzetével. Mivel a fenti módon az egész gömbhéj maradék nélkül felosztható anyagdarabka-párokra, a gömbhéj egésze nem fejt ki gravitációs erőt a belsejében levő testekre. Mivel ez az érvelés a „fejünk fölött levő” valamennyi gömbhéjra érvényes, végül azt kapjuk, hogy  $r < R$  esetén a nehézségi gyorsulás akkora, mint egy  $r$  sugarú bolygó felszínén. Ez utóbbi viszont állandó  $\rho$  sűrűségnél

$$g = f \cdot \frac{4 \cdot r^3 \cdot \pi}{3} \cdot \rho \cdot \frac{1}{r^2} = k \cdot r,$$

ahol  $k$  egy állandó. Tehát  $g$  a bolygó középpontja felé haladva szintén csökken; Jutkának is igaza van.

A nehézségi gyorsulás nagyságát az  $r$  távolság függvényében felrajzolva a 2. ábrán látható összefüggést kapjuk.

1987-05-230-2.eps

2. ábra