

A lemaradó űrhajónak csökkenteni kell a sebességét – ezt nevezik asztronautikai paradoxonnak. Ahhoz, hogy az  $A$  űrhajó pontosan egy körülfordulás után utolérje a  $B$  űrhajót, keringési idejét  $\frac{2\pi - \varphi}{2\pi}$ -szeresére kell csökkenteni. Kepler III. törvénye szerint ezt úgy érheti el, hogy a sebességét csökkentve egy

$$\alpha = R \left(1 - \frac{\varphi}{2\pi}\right)^{2/3}$$

félnagytengelyű ellipszispályára áll (1. ábra, I. pálya).

1986-05-227-2.eps

1. ábra

Az ellipszispályán keringő űrhajó  $v$  pillanatnyi sebessége a következőképpen függ a középponttól mért  $r$  távolságtól:

$$v = \sqrt{\gamma M \left(\frac{2}{r} - \frac{1}{a}\right)},$$

ahol  $M$  a vonzó égitest tömege,  $\gamma$  a gravitációs állandó,  $a$  a nagytengely fele. A formula megtalálható a Függvény-táblázatban és levezethető a Kepler-törvényekből. A kör- és az ellipszispálya adatait behelyettesítve megkapjuk az  $A$  űrhajó manőver előtti  $v_{A_1}$  és utáni ( $v_{A_2}$ ) sebességének nagyságát. (Az  $A$  űrhajó a manőver előtt a  $B$  űrhajóval egyező  $v_B$  sebességgel halad.)

$$v_{A_1} = \sqrt{\frac{M\gamma}{R}} = v_B,$$

$$v_{A_2} = \sqrt{\frac{M\gamma}{R} \left[2 - \left(1 - \frac{\varphi}{2\pi}\right)^{-2/3}\right]} = v_B \sqrt{2 - \left(1 - \frac{\varphi}{2\pi}\right)^{-2/3}}.$$

$A$ -nak, miután utolérte  $B$ -t, vissza kell állni a körpályára, vagyis újból  $v_B$  sebességre kell gyorsítani. Ez a manőver addig kivitelezhető, ameddig

$$2 - \left(1 - \frac{\varphi}{2\pi}\right)^{-2/3} \geq 0,$$

azaz

$$\varphi \leq 2\pi(1 - 2^{-3/2}) = 4,062 = 231,7^\circ.$$

Az  $A$  űrhajó úgy is utolérheti  $B$ -t, hogy keringési idejét  $\frac{4\pi - \varphi}{2\pi}$ -szeresére növeli. Ilyenkor a találkozásig a  $B$  űrhajó több mint egy teljes kört tesz meg (1. ábra, II. pálya). A szükséges új sebességet ugyanúgy számítjuk ki, mint az előző manőver esetén; az eredmény:

$$v_{A_2} = v_B \sqrt{2 - \left(2 - \frac{\varphi}{2\pi}\right)^{-2/3}}.$$

Ez a manőver bármekkora  $\varphi$  esetén végrehajtható. Az űrhajós azt a megoldást választja, amely során kevesebb üzemanyagot kell felhasználni.  $\Delta v$  sebességváltozás  $\Delta v$   $m/V$  tömegű üzemanyagot igényel ( $m$  az űrhajó tömege,  $V$  a kiáramló hajtóanyag sebessége). A szükséges üzemanyag tehát:

$$\mu = 2(m/V)|v_{A_2} - v_B|;$$

(kétszer kellett sebességet megváltoztatni). A 2. ábrán  $\varphi$  függvényében ábrázoltuk  $\mu$ -t (I és II görbék). Látható, hogy  $\varphi = 1,8435 = 105,6^\circ$ -ig az első, ennél nagyobb szögek esetén a második manőver a gazdaságosabb.

*Megjegyzés.* A 2. ábrán ábrázoltuk egy olyan manővernek az üzemanyag-szükségletét is, amikor az űrhajó megnöveli sebességét, de egy kifelé irányított hajtóművel végig körpályán tartja az űrhajót (III. görbe). Látható, hogy az elhasznált hajtóanyag ilyenkor többszöröse a megoldásban bemutatott módszerek szükségletének. (Nem biztos viszont, hogy azok valóban a leggazdaságosabb megoldások.)

1986-05-228-1.eps

2. ábra