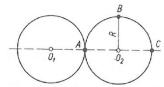
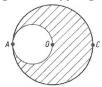
## Zestaw 1 Pole grawitacyjne

- 1. (12-3) Jaki będzie stosunek ciężarów  $Q_J$  i  $Q_S$  człowieka na powierzchni Jowisza i Saturna do jego ciężaru  $Q_Z$  na powierzchni Ziemi, jeżeli wiadomo, że stosunek mas tych planet do masy Ziemi wynosi odpowiednio  $M_S/M_Z=95,22$  oraz  $M_J/M_Z=318,35$ , a stosunek promieni wynosi  $R_S/R_Z=9,47$  oraz  $R_J/R_Z=11,27$ .
- 2. (12-5) W jakiej odległości  $R_S$  od środka Ziemi powinien krążyć satelita, aby znajdował się on stale nad tym samym punktem na kuli ziemskiej? Wyrazić promień orbity  $R_S$  satelity przez ogólnie znane wielkości:  $R_Z$ ,  $g_Z$ , czas obrotu Ziemi wokół swojej osi $T_Z$
- 3. (12-7) Jak zależy okres T obiegu satelity, krążącego wokół planety o masie M i promieniu R po torze tuż nad jej powierzchnią od gęstości  $\rho$  tej planety?
- 4. (12-8) Podać zależność prędkości kosmicznym  $v_I$  i  $v_{II}$  od promienia R planety o gęstości  $\rho$
- 5. (12-15) Pocisk o masie 100 ton wystrzelony został z pierwszą prędkością kosmiczną  $v_I$  pionowo do góry. Obliczyć, jaką siłą pole grawitacyjne Ziemi będzie działać na pocisk w najwyższym punkcie jego toru.
- 6. (12-11) Obliczyć, ile energii  $\Delta E$  należałoby zużyć, aby przenieść Księżyc z jego orbity okołoziemskiej do nieskończoności. Masa Księżyca wynosi 7,34·10<sup>22</sup> kg, a odległość Księżyca od Ziemi wynosi średnio 3,84·10<sup>8</sup> m.
- 7. (12-13) O ile należałoby zwiększyć prędkość Ziemi v=30 km/s w kierunku jej ruchu po orbicie okołosłonecznej, aby opuściła ona nasz Układ słoneczny? Pominąć wpływ innych planet.
- 8. (12-14) Z jaką prędkością v powinna wystartować rakieta o masie m z powierzchni Ziemi w kierunku jej ruchu po orbicie okołosłonecznej, aby rakieta ta mogła opuścić Układ słoneczny. Pierwsza prędkość kosmiczna ziemska wynosi  $v_{IZ} \approx 8$  km/s, a prędkość Ziemi po orbicie okołosłonecznej wynosi 30 km/s.
- 9. (12-21) Dwie jednakowe gwiazdy krążą po wspólnej orbicie o promieniu R z okresem T. Obliczyć pracę L, jaką należy wykonać, aby dwukrotnie zwiększyć promień orbity takiej gwiazdy podwójnej.

- 10. (12-10) Statek kosmiczny o masie m krąży swobodnie (bez napędu) po orbicie okołoziemskiej o promieniu R. Obliczyć całkowitą energię mechaniczną statku. Sporządzić wykres całkowitej energii statku w zależności od promienia orbity.
- 11. (12-17) Dwie kule o promieniu R=6400 km każda i stałej gęstości  $\rho=5.5$  Mg/m³ po zetknięciu utworzyły planetę "Duonę" (rys). Jakie jest natężenie pola grawitacyjnego na powierzchni tej planety w punktach A, B i C oraz w środku O jednej z kul.



12. (12-18) W kuli jednorodnej o promieniu R wydrążono obszar kulisty o dwukrotnie mniejszym promieniu, styczny do kuli (rys). Natężenie pola na powierzchni tak wydrążonej kuli w punkcie styczności A wynosi g. Obliczyć: a) masę M kuli po wydrążeniu, b) pracę L przeniesienia punktowej masy m ze środka kuli O na jej powierzchnię do punktu A, c) natężenia  $\gamma_C$  i  $\gamma_O$  pola grawitacyjnego w punkcie C i O.



- 13. (12-22) Zakładając, że Ziemia jest jednorodna, obliczyć potencjał grawitacyjny jej środka masy. W obliczeniach wykorzystać wartość pierwszej prędkości kosmicznej dla Ziemi.
- 14. (8-4) W windzie znajduje się waga sprężynowa i waga szalkowa. Jakie będą różnice  $\Delta Q$  we wskazaniach obu wag w przypadku ważenia ciała o masie m, jeżeli winda jedzie: a) z przyspieszeniem a skierowanym do góry, b) ruchem jednostajnym, c) z przyspieszeniem a skierowanym w dół.
- 15. (8-5) W windzie powieszono wahadłowy zegar ścienny. Zbadać, czy zegar będzie się spieszył, gdy winda: a) jedzie z przyspieszeniem skierowanym z górę, b) z przyspieszeniem skierowanym w dół, c) spada swobodnie.
- 16. (8-13) W nieruchomej windzie rzucono do góry ciało z prędkością  $v_0$ . W chwili gdy ciało znajdowało się na maksymalnej wysokości winda zaczęła poruszać się z przyspieszeniem a skierowanym do góry. Po jakim czasie od chwili wyrzucenia ciało powróci do położenia początkowego?

Ważne stałe fizyczne: Ziemskie przyspieszenie grawitacyjne\*  $g=9.81~\mathrm{m/s^2}\approx10~\mathrm{m/s^2}$  Uniwersalna stała grawitacyjna  $G=6.67\cdot10^{-11}~\mathrm{Nm^2/kg^2}$