

Объ одномъ случаѣ движенія твердаго тѣла.

Г. В. Колосова.

Дифференціальныя уравненія движенія твердаго тѣла приводятся, какъ извѣстно, къ виду:

$$\begin{aligned} Mx'' &= V_x, & My'' &= V_y, & Mz'' &= V_z, \\ \left. \begin{aligned} Ap' &= (B - C)qr + L_\xi, \\ Bq' &= (C - A)rp + L_\eta, \\ Cr' &= (A - B)pq + L_\zeta, \end{aligned} \right\} & (1) \end{aligned}$$

гдѣ x, y, z координаты его центра инерціи C *) по отношенію къ 3-мъ неподвижнымъ въ пространствѣ осямъ OX, OY, OZ , V_x, V_y, V_z проэкции на эти оси главнаго вектора силъ и реакцій связей, приложенныхъ къ тѣлу, p, q, r проэкции угловой скорости его на главныя оси инерціи X, Y, Z въ C , а L_ξ, L_η, L_ζ проэкции на послѣднія главнаго момента силъ и реакцій.

Вообразивъ въ C перпендикуляръ Z къ круговымъ сѣченіямъ гираціоннаго эллипсоида нашего тѣла въ этой точкѣ, сдѣлаемъ слѣдующее предположеніе на счетъ силъ и реакцій связей: главный моментъ ихъ вокругъ Z остается все время движенія равнымъ нулю. Если α, β, γ будутъ косинусы угловъ, образованныхъ этимъ перпендикуляромъ съ осями инерціи, то

$$\beta = 0, \quad \alpha^2 + \gamma^2 = 1, \quad A\alpha^2(B - C) = C\gamma^2(A - B)^{**}), \quad (2)$$

*) Дифференціальныя уравненія (1) будутъ имѣть тотъ же видъ, если C не центр инерціи, а какая угодно точка тѣла, но неподвижная. Все нижеслѣдующее распространяемо и на этотъ случай.

***) Мы предполагаемъ A, B, C различными другъ отъ друга и

$$A > B > C.$$

откуда между прочимъ:

$$A\alpha^2 + C\gamma^2 = \frac{AC}{B}, \quad (3)$$

а предположеніе на счетъ силъ и реакцій будетъ:

$$L_\xi\alpha + L_\zeta\gamma = 0. \quad (4)$$

Дифференціальныя уравненія (1) допускаютъ въ этихъ предположеніяхъ частное рѣшеніе, соответствующее уравненію

$$A\alpha p + C\gamma r = 0, \quad (5)$$

выражающему, что главный моментъ количества движенія лежитъ все время въ плоскости круговыхъ сѣченій гираціоннаго эллипсоида. Въ настоящей замѣткѣ мы изслѣдуемъ это частное рѣшеніе и для этого вмѣсто главныхъ осей инерціи Ξ , Υ , Z мы примемъ за оси неизмѣнно связанныя съ тѣломъ оси X , Y , Z , получающіяся изъ Ξ , Υ , Z , если мы повернемъ послѣднія около оси Υ до совпаденія Z съ Z . Будемъ имѣть слѣдующія формулы преобразованія:

$$P = \gamma p - \alpha r, \quad Q = q, \quad R = \alpha p + \gamma r \quad *) \quad (6)$$

и наоборотъ:

$$p = \gamma P + \alpha R \quad \text{и т. д.} \quad (7)$$

Такія же формулы мы получимъ для преобразованія L_ξ , L_Υ , L_ζ въ моменты вокругъ осей X , Y , Z : L_X , L_Y , L_Z , на примѣръ изъ (7), замѣчая, что $L_Z = 0$, получимъ:

$$L_\xi = \gamma L_X. \quad (8)$$

Дифференцируя (6) и пользуясь (1), найдемъ:

$$\left. \begin{aligned} \frac{dP}{dt} = \gamma \frac{dp}{dt} - \alpha \frac{dr}{dt} = q \left(\frac{\gamma}{A} (B - C)r - \frac{\alpha}{C} (A - B)p \right) + \\ + \frac{C\gamma L_\xi - A\alpha L_\zeta}{AC} \\ \frac{dQ}{dt} = \frac{dq}{dt} = \frac{C - A}{B} rp + \frac{L_\Upsilon}{B} \end{aligned} \right\} \quad (9)$$

*) P , Q , R проэкціи угловой скорости на новыя оси.

Изъ формулъ (6) при помощи (5) и условія (3), получимъ:

$$P = \frac{Ap}{B\gamma},$$

$$R = \frac{\gamma(A-C)r}{A},$$

$$\frac{\gamma}{A}(B-C)r - \frac{\alpha}{C}(A-B)p = \left(\frac{\gamma}{A}(B-C) + \frac{\alpha}{C}(A-B)\frac{C\gamma}{A\alpha} \right) r = R,$$

$$\frac{C-A}{B}rp = -RP.$$

Точно также на основаніи (4), (3) и (8):

$$\frac{C\gamma L_{\xi} - A\alpha L_{\zeta}}{AC} = \left(\frac{\gamma}{A} + \frac{\alpha^2}{C\gamma} \right) L_{\xi} = \frac{A\alpha^2 + C\gamma^2}{AC\gamma} L_{\xi} = \frac{L_{\xi}}{B\gamma} = \frac{L_X}{B},$$

и уравненія (9) примутъ видъ:

$$\left. \begin{aligned} \frac{dP}{dt} &= RQ + \frac{L_X}{B}, \\ \frac{dQ}{dt} &= -RP + \frac{L_Y}{B}. \end{aligned} \right\} \quad (10)$$

Эти 2 уравненія вмѣстѣ съ (5), которое при новыхъ осяхъ приметъ видъ:

$$R - aP = 0, \quad \left(\text{гдѣ } a = \frac{B(C-A)\alpha\gamma}{AC} \right), \quad (11)$$

мы примемъ вмѣсто уравненій системы (1), и тогда эта система выразитъ слѣдующую особенность нашей задачи: при рѣшеніи ея, данное матерьяльное твердое тѣло можно замѣнить нематерьяльнымъ одинаковаго съ нимъ вида, къ разнымъ точкамъ котораго приложены силы совершенно также, какъ къ нашему тѣлу, и движенія котораго стѣснены тѣми же связями, какъ и нашего, а по оси Z новаго тѣла расположена масса M въ видѣ бесконечно тонкаго стержня такъ, что центръ инерціи ея въ C , а моментъ инерціи относительно C равенъ B , если только къ полученнымъ въ этихъ предположеніяхъ дифференціальнымъ уравненіямъ прибавить уравненіе (11).

Для дальнѣйшаго интегрированія мы предположимъ, что относительное расположеніе осей OX , OY , OZ и Ox , Oy , Oz задано 3-мя Эйлеровыми углами ψ , ϕ , ϑ *), такъ что

*) См. курсъ Аналит. Механики пр. Д. К. Бобылева; наши P , Q , R соответствуютъ p , q , r Д. К.

$$P = -\varkappa' \sin \varphi \cos \vartheta + \varphi' \sin \vartheta, \quad R = \varkappa' \cos \varphi + \vartheta', \quad (12)$$

и сдѣлаемъ еще слѣдующія предположенія на счетъ силъ и реакцій: 1) силы имѣютъ потенциалъ; 2) не только главный моментъ силъ и реакцій вокругъ оси Z равенъ 0, но и отдѣльно: моментъ силъ = 0 и моменты каждой изъ реакцій = 0. Если потенциалъ силъ будетъ U , а уравненія связей: $\varphi_1 = 0, \varphi_2 = 0, \dots, \varphi_p = 0$, гдѣ $U, \varphi_1, \varphi_2, \dots, \varphi_p$ нѣкоторыя функции отъ $x, y, z, \varphi, \varkappa, \vartheta$, то послѣднее требованіе равносильно требованію, чтобы уголъ ϑ не входилъ въ $U, \varphi_1, \varphi_2, \dots, \varphi_p$.

Въ этихъ предположеніяхъ уголъ ϑ въ дѣйствительности войдетъ только въ уравненіе (11), а въ уравненія (10) войдетъ только видимымъ образомъ и немедленно исчезнетъ, если вмѣсто проэкцій на оси X и Y мы введемъ проэкціи на направленіе CN , перпендикулярное къ плоскости, опредѣляемой направленіями CZ, CZ , и на перпендикулярное къ CN пересѣченіе плоскостей XY и ZZ . Уравненіе (11) и система (10) могутъ быть тогда интегрированы отдѣльно. Уравненіе (11) по введеніи въ него выраженій (12) приметъ видъ:

$$\varkappa' \cos \varphi + \vartheta' - a(\varphi' \sin \vartheta - \varkappa' \sin \varphi \cos \vartheta) = 0.$$

Введя въ него новую переменную,

$$\tau = e^{\vartheta \sqrt{-1}} = \cos \vartheta + \sqrt{-1} \sin \vartheta,$$

приведемъ его къ виду:

$$\frac{d\tau}{dt} = l\tau^2 + m\tau + n, \quad (13)$$

гдѣ

$$l = \frac{a}{2} (\varphi' - \sqrt{-1} \sin \varphi \varkappa'),$$

$$m = -\sqrt{-1} \cos \varphi \varkappa',$$

$$n = -\frac{a}{2} (\varphi' + \sqrt{-1} \sin \varphi \varkappa').$$

Уравненіе (13), какъ извѣстно, подстановкою $\tau = -\frac{1}{l} \frac{\omega'}{\omega}$ сводится къ линейному уравненію 2-го порядка въ ω .

Примѣры:

1) Движеніе по инерціи $L_\xi = L_\eta = L_\zeta = 0$.

Замѣнивъ данное тѣло стержнемъ, сведемъ задачу къ вопросу о движеніи по инерціи бесконечно тонкаго стержня. Это есть равноѣрное

вращение около оси, сохраняющей постоянное направление въ пространствѣ, такъ что при надлежащемъ выборѣ осей OX , OY , OZ можно положить:

$$\dot{\varphi} = 0, \quad \dot{\psi} = \omega t.$$

Уравнение (11) будетъ $\dot{\vartheta}' = a\omega \sin \vartheta$, откуда

$$\operatorname{tang} \frac{\vartheta}{2} = e^{a\omega t + \varepsilon},$$

гдѣ ε постоянное произвольное.

2) Вращение твердаго тѣла (тяжелаго) вокругъ неподвижной точки на оси Z (случай Гесса-Некрасова). Замѣнивъ тѣло стержнемъ, найдемъ, что движеніе центра инерціи совершается по законамъ коническаго маятника; въ уравненіи (13) коэффициенты выразятся въ эллиптическихъ функціяхъ (см. статью пр. П. А. Некрасова. Мат. Сб., XVIII).

3) Движеніе твердаго тяжелаго тѣла, опирающагося остриемъ (на оси Z) на гладкую плоскость (волчекъ Гесса)*). Замѣнивъ тѣло стержнемъ, приведемъ задачу къ обращенію ультраэллиптическаго интеграла, а въ уравненіи (13) коэффициенты будутъ зависѣть отъ функцій, получающихся черезъ такое обращеніе.

Въ заключеніе замѣтимъ, что наше тѣло можетъ составлять часть цѣлой системы тѣлъ и, если взаимодѣйствія его съ другими тѣлами подчинены условіямъ, требуемымъ нашей задачей для реакцій связей, — все сказанное нами распространимо и на этотъ случай. Какъ примѣръ, рассмотримъ слѣдующую задачу:

4) Катаніе сферы съ гироскопомъ Гесса внутри по горизонтальной плоскости безъ скольженія. Эта задача одинакова съ задачей Д. К. Бобылева о сферѣ съ гироскопомъ внутри, только вмѣсто оси симметріи съ однимъ изъ діаметровъ шара неизмѣнно связанъ перпендикуляръ Z . Замѣняя данное тѣло стержнемъ и предполагая вмѣстѣ съ проф. Н. Е. Жуковскимъ, что въ экваторіальной плоскости (перпендикулярной къ Z) имѣется кольцо**), разность моментовъ инерціи котораго около оси Z и экваторіальной оси $= B$, мы сведемъ нашу задачу къ задачѣ о катаніи однородной сферы по горизонтальной плоскости безъ скольженія. Направленіе и величина угловой скорости сферы остаются здѣсь, какъ извѣстно, неизмѣнными, и надлежащимъ образомъ выбравъ оси OX , OY , OZ , можно положить:

$$\dot{\varphi} = \omega t, \quad \dot{\psi} = \alpha.$$

*) Распространимость случая Гесса на волчекъ Гесса замѣчена пр. А. М. Ляпуновымъ и почти одновременно мною.

**) При отсутствіи кольца задача приводитъ къ эллиптическимъ функціямъ подобно задачѣ Д. К. Бобылева.

Уравнение (11) будетъ:

$$\omega \cos \alpha + \varepsilon' + a\omega \sin \alpha \cos \varepsilon = 0,$$

откуда

$$\operatorname{tang} \frac{\varepsilon}{2} = -\sqrt{\frac{\alpha \sin \alpha + \cos \alpha}{\alpha \sin \alpha - \cos \alpha}} \frac{e^{(\omega t + \varepsilon)\sqrt{a^2 \sin^2 \alpha - \cos^2 \alpha}} + 1}{e^{(\omega t + \varepsilon)\sqrt{a^2 \sin^2 \alpha - \cos^2 \alpha}} - 1},$$

гдѣ ε постоянное произвольное.