Напомним читателю, что мы продолжаем работать в 2 ГШВ!

Уравнение Смолуховского мы так и не решили — оно сложное, интегральное и нелинейное. Более того, решений у него очень много и практически все не имеют физического смысла.

Но доказывается, что если наложить дополнительные условия:

$$A_1(x)! = 0, A_2(x)! = 0, A_k(x) = 0,$$
 если  $k \ge 3$ 

где

$$A_k(x) = \lim_{\Delta t \to 0} < \frac{(x^I - x)^k}{\Delta t} > =$$
 (немного аккуратней распишем, а то непонятно) = 
$$\lim_{\Delta t \to 0} \int\limits_{-\infty}^{+\infty} \frac{(x^I - x)^k}{\Delta t} * \rho \ (x \to x^I \ {
m 3a} \ \Delta t \ ) dx^I$$

условие нормировки

$$\int_{-\infty}^{+\infty} \rho(x \to x^I \operatorname{sa} \Delta t) dx^I = 1$$

и ГУ:

$$\lim_{x \to -\infty} \rho(x, t) = \lim_{x \to -\infty} \frac{\partial \rho(x, t)}{\partial x} = \lim_{x \to +\infty} \rho(x, t) = \lim_{x \to +\infty} \frac{\partial \rho(x, t)}{\partial x} = 0$$

(условия на производную исключат потоки)

то сложное, нелинейное, интегральное уравнение Смолуховского сведётся к простому, дифференциальному уравнению в частных производных — уравнению Фоккера-Планка:

$$\frac{\partial \rho}{\partial t} = \frac{\theta}{\nu} \frac{\partial^2 \rho}{\partial x^2} + \frac{1}{\nu} \frac{\partial}{\partial x} \left( \rho(x) \frac{\partial U(x)}{\partial x} \right)$$

Или, в трёхмерном случае:

$$\frac{\partial \rho}{\partial t} = \frac{\theta}{\gamma} \Delta \rho + \frac{1}{\gamma} div(\rho(x) grad U(x))$$

Да, в них ещё добавилось внешнее потенциальное поле U(x). Если его нет, то просто кладём соответствующее слагаемое равным нулю.

Анриан Фоккер – индонезийский учёный, перебравшийся в метрополию – Нидерланды:



8. Дать физическую интерпретацию уравнения Фоккера–Планка в трехмерном пространстве и дополнительных условий к нему.

$$\frac{\partial \rho}{\partial t} = \frac{\theta}{\gamma} \Delta \rho + \frac{1}{\gamma} div(\rho(x) grad U(x))$$

ВОПРОС: Почему уравнение Фоккера-Планка на функцию двух переменных:  $\rho(x,t)$ , а Смолуховского – на 4:  $\rho(x_0,t_0\to x,t)$ ?

ОТВЕТ: на самом деле в Фоккере-Планке тоже функция 4 переменных:  $\rho(x_0, t_0 \to x, t)$ . Просто первые два -  $x_0, t_0$  - традиоционно полагают нулём и не пишут.

Записали уравнение – а теперь погнали его решать для различных частных случаев

## Задача 35.

Найти решение одномерного уравнения Фоккера-Планка на полубесконечной прямой x>0, считая, что внешнего силового поля нет, и что в точке x=0 стоит непроницаемая стенка.

Запишем уравнение Фоккера-Планка в предположении равенства нулю внешней силы (т.е. U(x)=0):

$$\frac{\partial \rho}{\partial t} = D \frac{\partial^2 \rho}{\partial x^2}$$
,  $D = \frac{\theta}{\gamma}$  — коэф диффузии

Не узнаёте? Да это уравнение теплопроводности. А ежели так:

$$\frac{\partial u}{\partial t} = a^2 \frac{\partial^2 u}{\partial x^2}$$

Лезем на антресоли, где среди коньков и лыж лежат наши конспекты по ММФ. Стряхнув пыль, мы находим решение задачи на теплопроводности на луче:

$$\rho(x,t) = \int_{0}^{+\infty} G_1(x,z,t)\varphi(z)dz$$

Где  $G_1(x,z,t)$  - функция Грина уравнения теплопроводности на луче

$$G_1(x,z,t) = \frac{1}{\sqrt{4\pi Dt}} e^{-\frac{(x-z)^2}{4Dt}} + \frac{1}{\sqrt{4\pi Dt}} e^{-\frac{(x+z)^2}{4Dt}}$$

а  $\varphi(y)$  - начальные условия, начальное распределение плотности вероятности  $\rho(x,0)$ . В случае, если изначально частица находилась в точке  $x_0$ , то это дельтафункция  $\delta(x-x_0)$ . Тогда решение запишется очень просто:

$$\rho(x,t) = \frac{1}{\sqrt{4\pi Dt}} \left( e^{-\frac{(x-x_0)^2}{4Dt}} + e^{-\frac{(x+x_0)^2}{4Dt}} \right) = \frac{1}{\sqrt{4\pi Dt}} \left( e^{-\frac{x^2+x_0^2}{2Dt}} \right)$$

Замечание по оформлению – по фен-шую нужно на момент постановки задачи ещё написать граничные и начальные условия:

НУ: 
$$\rho(x,0)=\varphi(x)$$
  
ГУ слева:  $\frac{\partial \rho(x,t)}{\partial x}_{x=0}=0$   
ГУ справа:  $\lim_{x\to\infty}\rho(x,t)=\lim_{x\to\infty}\frac{\partial \rho(x,t)}{\partial x}=0$ 

## Задача 36.

Найти решение одномерного уравнения Фоккера-Планка в поле сил тяжести U=mgx на бесконечной прямой для брауновской частицы, которая в момент времени t=0 находилась в точке  $x=x_0$ , определить средние значения  $\overline{x}$  и  $\overline{(\Delta x)}^2$ . Полагая, что положение отсчитывается от реально существующего дна сосуда, сформулировать ограничения на временной интервал t, в течение которого полученное решение имеет физический смысл.

Запишем уравнение Фоккера-Планка во внешнем потенциальном поле U(x)=mgx:

$$\frac{\partial \rho}{\partial t} = D \frac{\partial^2 \rho}{\partial x^2} + \frac{1}{\gamma} \frac{\partial}{\partial x} \left( \rho(x) \frac{\partial mgx}{\partial x} \right) = D \frac{\partial^2 \rho}{\partial x^2} + \frac{mg}{\gamma} \frac{\partial \rho(x)}{\partial x}$$

Капитулировать? Мы же русские люди и сделали из стали! Надо свести задачу к предыдущей, а для этого вспомнить Боголюбова, который на лекциях по ММФ советовал делать в этом случае замену. Сделаем её и мы:  $\rho(t,x) = \rho(t,y(x,t))$  Тогда:

$$\left(\frac{\partial \rho}{\partial t}\right)_{x} = \left(\frac{\partial \rho}{\partial t}\right)_{y} + \left(\frac{\partial \rho}{\partial y}\right)_{t} \left(\frac{\partial y}{\partial t}\right)_{x}$$
$$\left(\frac{\partial \rho}{\partial x}\right)_{t} = \left(\frac{\partial \rho}{\partial y}\right)_{t} \left(\frac{\partial y}{\partial x}\right)_{t}$$

И давайте вручную положим  $\left(\frac{\partial y}{\partial x}\right)_t = 1$  (т.е. y(x,t) = x + T(t))

Тогда и вторые производные совпададут:  $\left(\frac{\partial^2 \rho}{\partial x^2}\right)_t = \left(\frac{\partial^2 \rho}{\partial y^2}\right)_t$  Давайте это всё подставлять в:

$$\frac{\partial \rho}{\partial t} = D \frac{\partial^2 \rho}{\partial x^2} + \frac{mg}{v} \frac{\partial \rho(x)}{\partial x}$$

Получим:

$$\left(\frac{\partial \rho}{\partial t}\right)_{y} + \left(\frac{\partial \rho}{\partial y}\right)_{t} \left(\frac{\partial y}{\partial t}\right)_{x} = D\left(\frac{\partial^{2} \rho}{\partial y^{2}}\right)_{t} + \frac{mg}{\gamma} \left(\frac{\partial \rho}{\partial y}\right)_{t}$$

И видим, что чтобы нам стало хорошо, нам надо положить  $\left(\frac{\partial y}{\partial t}\right)_x = \frac{mg}{\gamma}$ . Вкупе с y(x,t) = x + T(t) это даст однозначно  $y(x,t) = x + \frac{mgt}{\gamma}$ 

Ну а мы же получаем задачу теплопроводности на прямой

$$\left(\frac{\partial \rho}{\partial t}\right)_{y} = D\left(\frac{\partial^{2} \rho}{\partial y^{2}}\right)_{t}$$

Решение которой известно из ММФ:

$$\rho(y,t) = \int_{-\infty}^{+\infty} G(y,z,t)\varphi(z)dz$$

Где G(x, z, t) - функция Грина уравнения теплопроводности на прямой:

$$G(y,z,t) = \frac{1}{\sqrt{4\pi Dt}} e^{-\frac{(y-z)^2}{4Dt}}$$

$$\rho(y,t) = \frac{1}{\sqrt{4\pi Dt}} \int_{-\infty}^{+\infty} e^{-\frac{(y-z)^2}{4Dt}} \varphi(z) dz$$

Тоже давайте предположим, что изначально частица была в одной точке, поэтому  $\varphi(z) = \delta(z-y_0)$ , поэтому

$$\rho(y,t) = \frac{1}{\sqrt{4\pi Dt}} e^{-\frac{(y-y_0)^2}{4Dt}}$$

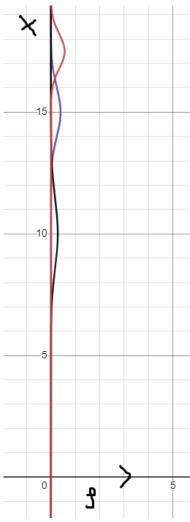
Осталось здесь обратную замену:

$$y = x + \frac{mgt}{v}$$

поэтому

$$\rho(x,t) = \frac{1}{\sqrt{4\pi Dt}} e^{-\frac{\left(x + \frac{mgt}{\gamma} - x_0\right)^2}{4Dt}}$$

Можете поиграться в Десмосе <a href="https://www.desmos.com/calculator/cn1hifpbfd">https://www.desmos.com/calculator/cn1hifpbfd</a> (я переобозначил там х и у, чтобы при движении график двигался вниз). Видно, что чем ниже и дальше от точки старта, тем график расплывчатей:



https://www.desmos.com/calculator/oo3ppre0ba

Теперь же представим (что от нас требуют в условии), что у нас не бесконечное падение, а сосуд конечный длины. Вообще по-честному задачу нужно перерешивать, но от нас требуют в этом случае грубую оценку времени падения. Средняя скорость падения из

$$\rho(x,t)=\frac{1}{\sqrt{4\pi Dt}}e^{-\frac{\left(x+\frac{mgt}{\gamma}-x_0\right)^2}{4Dt}}$$
есть  $\frac{mg}{\gamma}$ , поэтому время падения — высота сосуда /  $\frac{mg}{\gamma}$ .