Mecânica Estatística - Soluções de Exercícios

Jorge Augusto Salgado Salhani

April 2018

1 Exercício 1

1.1 Determinar a distribuição de probabilidade e os momentos correspondentes à função característica g(k) = a + bcos(k), onde a + b = 1

Dada a relação entre função característica e densidade de probabilidade expressas como transformadas de Fourier, temos

$$\mathcal{F}[\rho(x)] = g(k) = \int_{-\infty}^{\infty} \rho(x)e^{ikx}dx,\tag{1}$$

$$\mathcal{F}^{-1}[g(k)] = \rho(x) = \frac{1}{2\pi} \int_{-\infty}^{\infty} g(k)e^{-ikx}dk.$$
 (2)

Portanto, dispondo da função característica dada por

$$g(k) = a + b\cos k$$
, tal que $a + b = 1$, (3)

sua densidade de probabilidade é dada pela relação

$$\rho(x) = \frac{1}{2\pi} \int_{-\infty}^{\infty} \left[a + b \cos k \right] e^{-ikx} dk \implies (4)$$

$$\rho(x) = \frac{1}{2\pi} \left[a \int_{-\infty}^{\infty} e^{-ikx} dk \right] + \frac{1}{2\pi} \left[b \int_{-\infty}^{\infty} \cos k e^{-ikx} dk \right] \implies (5)$$

$$\rho(x) = a\delta(x) + \frac{1}{2\pi} \left[\frac{b}{2} \int_{-\infty}^{\infty} (e^{ik} + e^{-ik}) e^{-ikx} dk \right] \implies (6)$$

$$\rho(x) = a\delta(x) + \frac{1}{2\pi} \left[\frac{b}{2} \int_{-\infty}^{\infty} \left[e^{-ik(x-1)} + e^{-ik(x+1)} \right] dk \right] \implies (7)$$

$$\rho(x) = a\delta(x) + \frac{b}{2} \left[\delta(x-1) + \delta(x+1) \right],\tag{8}$$

que representa a densidade de probabilidade da função característica dada. Agora, tomando que os seus momentos são dados por

$$\mu_n = \langle x^n \rangle = \int x^n \rho(x) dx, \tag{9}$$

então temos que

$$\mu_n = \int x^n \left[a\delta(x) + \frac{b}{2} \left[\delta(x-1) + \delta(x+1) \right] \right] dx \tag{10}$$

$$\mu_n = a \int x^n \delta(x) dx + \frac{b}{2} \left[\int x^n \delta(x-1) + \int x^n \delta(x+1) \right] dx, \tag{11}$$

Usando que a integral da função $\delta(x-t)$ é dada por

$$\int \delta(x-t)f(x)dx = f(t), \tag{12}$$

então temos que

$$\mu_n = \frac{b}{2} \left[1^n + (-1)^n \right] \implies \tag{13}$$

$$\mu_n = \begin{cases} b, & \text{se n par;} \\ 0, & \text{se n impar.} \end{cases}$$
 (14)

2 Exercício 2

2.1 Determine a função característica da distribuição de Poisson. Mostre que todos os cumulantes são iguais.

Sendo a densidade de probabilidade para a distribuição de Poisson dada por

$$\rho(x) = e^{-\lambda} \frac{\lambda^x}{x!},\tag{15}$$

e pela definição de função característica

$$G(k) = \langle e^{ikx} \rangle = \int e^{ikx} \rho(x) dx,$$
 (16)

então, temos que

$$G(k) = e^{-\lambda} \int e^{ikx} \frac{\lambda^x x!}{d} x = e^{-\lambda} \int \frac{\left[e^{ik}\lambda\right]^x}{x!} dx. \tag{17}$$

Como temos a definição de exponencial e^x dada por

$$e^{\alpha} = \int_{-\infty}^{\infty} \frac{(\alpha)^x}{x!} dx, \tag{18}$$

então, a função característica pode ser reescrita na forma

$$G(k) = e^{-\lambda} \left[e^{e^{ik}\lambda} \right] = e^{\lambda(e^{ik}-1)},\tag{19}$$

representando a função característica da distribuição de Poisson. Sabendo que, em termos dos cumulantes, a função característica G(k) é definida na forma

$$\ln G(k) = \sum_{n=1}^{\infty} \frac{(ik^n)}{n!} \kappa_n, \tag{20}$$

onde κ_n representa cada um dos n-'esimos cumulantes, então temos que

$$\ln G(k) = \lambda(e^{ik} - 1) = \sum_{n=1}^{\infty} \frac{(ik^n)}{n!} \kappa_n.$$
(21)

Como em termos de expansão discreta a exponencial pode ser expressa na forma

$$e^{\alpha} = \sum_{n=0}^{\infty} \frac{\alpha^n}{n!} = 1 + \sum_{n=1}^{\infty} \frac{\alpha^n}{n!} \implies (22)$$

$$e^{\alpha} - 1 = \sum_{n=1}^{\infty} \frac{\alpha^n}{n!},\tag{23}$$

finalmente temos que

$$\lambda \sum_{n=1}^{\infty} \frac{(ik)^n}{n!} = \sum_{n=1}^{\infty} \frac{(ik)^n}{n!} \kappa_n, \tag{24}$$

onde concluímos que

$$\kappa_n = \lambda,$$
(25)

onde independe de n e, portanto todo cumulante é igual a λ .

3 Exercício 3

3.1 Determinar a distribuição de probabilidade $P_N(m)$ para o caminhante aleatório descrito por variáveis aleatórias $\sigma_1, \sigma_2, \ldots, \sigma_N$ que apresentam valores -1, 0, +1, com probabilidades $P(\sigma_j = \pm 1) = q/2$ e $P(\sigma_j = 0) = p$ tais que q = 1 - p, com m posição do andante após N espaços temporais. Calcular a probabilidade para N grande.

Como m representa a posição onde se encontra o andante, podemos escrevê-la como $m = \sigma_1 + \ldots + \sigma_N = \sum_j \sigma_j$. Sendo a equação característica associada à variável m expressa por

$$\langle e^{ikm} \rangle = \langle e^{ik\sum_j \sigma_j} \rangle = \langle e^{ik\sigma_1} \dots e^{ik\sigma_N} \rangle$$
 (26)

Por toda variável σ_j ser independente,

$$\langle e^{ikm} \rangle = \langle e^{ik\sigma_1} \rangle \langle e^{ik\sigma_2} \rangle \dots \langle e^{ik\sigma_N} \rangle. \tag{27}$$

Já por serem igualmente distribuídas,

$$\langle e^{ikm} \rangle = \prod_{k=1}^{N} \langle e^{ik\sigma_1} \rangle = \langle e^{ik\sigma_1} \rangle^N$$
 (28)

Como a variável σ_1 pode assumir os valores -1,0,1, então a função característica associada à probabilidade P(m) é

$$G(k) = \langle e^{ikm} \rangle = \langle e^{ik\sigma_1} \rangle^N = \left[\sum_{\sigma_1 = -1, 0, 1} e^{ik\sigma_1} \right]^N = \left[\frac{q}{2} e^{ik} + \frac{q}{2} e^{-ik} + p \right]^N$$
 (29)

Caso N grande, como as variáveis são independentes e igualmente distribuídas, caso existam a média, a, e variância, b da distribuição de probabilidades, a mesma é dada por

$$P_N(m) = \frac{1}{\sqrt{2\pi b}} \exp\left\{-\frac{(m-Na)^2}{2b}\right\}.$$
 (30)

Como os momentos mu_n são dados pela equação

$$\mu_n = i^n \frac{d^n G(k)}{dk^n} \bigg|_{k=0},\tag{31}$$

temos que , para $G(k) = \left[q\cos k + p\right]^N,$

$$\mu_1 = iN[q\cos k + p]^{N-1}[-q\sin k]_{k=0} = 0;$$
(32)

$$\mu_2 = i^2 \left[(N-1)Nq^2 \sin^2 k \left[q \cos k + p \right]^{N-2} - Nq \cos k \left[q \cos k + p \right]^{N-1} \right]_{k=0} = Nq = N(1-p).$$
 (33)

Como $\mu_1=0$, a variância é dada por μ_2 , portanto a=0 e b=N(1-p), resultando na distribuição

$$P_N(m) = \frac{1}{\sqrt{2\pi N(1-p)}} \exp\left\{-\frac{m^2}{2N(1-p)}\right\}$$
 (34)

para N grande.

Para o caso geral, no entanto, temos que determinar a distribuição $P_N(m)$ sem o uso do teorema central do limite. Então, separando o trinômio dado pela função característica em binômio composto pelos termos $a = q/2(e^{ik} + e^{-ik})$ e b = p, podemos reescrever em forma binomial como

$$G(k) = \langle e^{ikm} \rangle = \sum_{l=0}^{N} {N \choose l} a^l b^{N-l} = \sum_{l=0}^{N} {N \choose l} \frac{q^l}{2^l} \left[e^{ik} + e^{-ik} \right]^l p^{N-l}$$
 (35)

$$= \sum_{l=0}^{N} {N \choose l} \frac{q^{l}}{2^{l}} \left[e^{ik} \left(1 + e^{-2ik} \right) \right]^{l} p^{N-l}$$
(36)

$$= \sum_{l=0}^{N} {N \choose l} \frac{q^{l}}{2^{l}} e^{ikl} \left(1 + e^{-2ik}\right)^{l} p^{N-l} \tag{37}$$

Sendo que a relação entre parênteses pode ser expressa como

$$(1 + e^{-2ik})^l = \sum_{n=0}^l \binom{l}{n} e^{-2nik} 1^{l-n} = \sum_{n=0}^l \binom{l}{n} e^{-2nik}, \tag{38}$$

então

$$G(k) = \sum_{l=0}^{N} {N \choose l} \frac{q^l}{2^l} e^{ikl} p^{N-l} \sum_{n=0}^{l} {l \choose n} e^{-2nik}$$
(39)

$$= \sum_{l=0}^{N} {N \choose l} \frac{q^{l}}{2^{l}} p^{N-l} \sum_{n=0}^{l} {l \choose n} e^{ik(l-2n)}$$
(40)

Definindo m=l-2n e, portanto, l=m+2n, os limites da segunda somatória tomam forma de $n=0 \to n=l$ para $l=m \to l=-m$. Logo

$$G(k) = \sum_{l=0}^{N} {N \choose l} \frac{q^l}{2^l} p^{N-l} \sum_{l=m}^{-m} {l \choose n} e^{ikm} = \sum_{l=0}^{N} {N \choose l} \frac{q^l}{2^l} p^{N-l} \sum_{l=-m}^{m} {l \choose \frac{l-m}{2}} e^{ikm}. \tag{41}$$

O que indica a equação para distribuição de probabilidade $P_N(m)$ dada por

$$P_N(m) = \sum_{l=0}^{N} {N \choose l} \frac{q^l}{2^l} p^{N-l} \sum_{l=-m}^{m} {l \choose \frac{l-m}{2}}.$$
 (42)

4 Exercício 4

4.1 Determinar a distribuição de probabilidade $P_N(x)$, para N grande, para o caminhante aleatório descrito pelas variáveis aleatórias $\sigma_1, \ldots \sigma_j, \ldots, \sigma_N$, tal que $x = h(\sigma_1 + \ldots + \sigma_N)$, que tomam valores $\sigma_j = \pm 1$, com probabilidades $P(\sigma_j = +1) = p$ e $P(\sigma_j = -1) = q$ se j é ímpar, e com probabilidades $P(\sigma_j = +1) = q$ e $P(\sigma_j = -1) = p$ caso j seja par

Considerando a função característica associada a este problema, temos

$$G(k) = \langle e^{ikx} \rangle = \langle e^{ikh \sum_{j} \sigma_{j}} \rangle = \langle e^{ikh\sigma_{1}} \dots e^{ikh\sigma_{N}} \rangle. \tag{43}$$

Por serem variáveis independentes, reescrevemos

$$G(k) = \langle e^{ikh\sigma_1} \rangle \dots \langle e^{ikh\sigma_N} \rangle = \left[\sum_{\sigma_1 = \pm 1} e^{ikh\sigma_1} P(\sigma_1) \right] \dots \left[\sum_{\sigma_N = \pm 1} e^{ikh\sigma_N} P(\sigma_N) \right]. \tag{44}$$

Como a probabilidade de cada variável independente σ_j é dependente da paridade de j, abrindo alguns termos da expressão anterior, temos

$$G(k) = \left[\sum_{\sigma_1 = \pm 1} e^{ikh\sigma_1} P(\sigma_1)\right] \left[\sum_{\sigma_2 = \pm 1} e^{ikh\sigma_2} P(\sigma_2)\right] \dots$$
 (45)

$$\dots \left[\sum_{\sigma_{N-1}=\pm 1} e^{ikh\sigma_{N-1}} P(\sigma_{N-1}) \right] \left[\sum_{\sigma_N=\pm 1} e^{ikh\sigma_N} P(\sigma_N) \right].$$
 (46)

Para o primeiro termo (ímpar), podemos escrevê-lo da forma

$$\sum_{\sigma_1 = \pm 1} e^{ikh\sigma_1} P(\sigma_1) = \left[p e^{ikh} + q e^{-ikh} \right]. \tag{47}$$

Já, para o segundo termo (par), temos

$$\sum_{\sigma_2 = +1} e^{ikh\sigma_2} P(\sigma_2) = \left[qe^{ikh} + pe^{-ikh} \right]. \tag{48}$$

Logo, se N é par existem N/2 termos pares e N/2 termos ímpares e G(k) toma forma

$$G(k) = \left[pe^{ikh} + qe^{-ikh} \right]^{N/2} \left[qe^{ikh} + pe^{-ikh} \right]^{N/2}$$
(49)

Como, pelo teorema central do limite, caso existam $a \equiv \langle \sigma_i \rangle$ e $b \equiv \langle \langle \sigma_i \rangle^2 - \langle \sigma_i^2 \rangle \rangle$ média e variância, respectivamente, então a distribuição de probabilidade pode ser escrita na forma

$$P_N(l) = \frac{1}{\sqrt{2\pi b}} \exp\left\{-\frac{(l-Na)^2}{2b}\right\}.$$
 (50)

Para o cálculo das médias, podemos usar da mesma relação do exercício anterior, onde

$$\mu_n = i^n \frac{d^n}{dk^n} G(k) \bigg|_{k=0} . \tag{51}$$

Assim, usando que

$$G(k) = \left[pqe^{2ikh} + p^2 + q^2 + pqe^{-2ikh} \right]^{N/2} = \left[2pq\cos(2kh) + p^2 + q^2 \right]^{N/2} \Big|_{k=0},$$
 (52)

temos que

$$\mu_1 = -i2hNpq\sin(2kh)\left[2pq\cos(2kh) + p^2 + q^2\right]^{N/2-1}\Big|_{k=0} = 0;$$
(53)

 \mathbf{e}

$$\mu_2 = 4h^2 Npq \left[2pq + p^2 + q^2\right]^{N/2 - 1} = 4h^2 Npq(p+q)^2 = 4h^2 Npq.$$
(54)

Assim temos a = 0 e $b = 4h^2Npq$. Portanto, para N par grande,

$$P_N(l) = \frac{1}{\sqrt{8\pi Nh^2pq}} \exp\left\{-\frac{l^2}{8Nh^2pq}\right\}.$$
 (55)

Caso N seja ímpar, podemos separar o primeiro termo (j = 1) dos demais e voltar à contabilização de N - 1 elementos separados meio a meio em pares e ímpares. Logo G(k) tem forma

$$G(k) = \left[pe^{ikh} + qe^{-ikh} \right] \left[pe^{ikh} + qe^{-ikh} \right]^{(N-1)/2} \left[qe^{ikh} + pe^{-ikh} \right]^{(N-1)/2}$$
(56)

Através das mesmas hipóteses lançadas para o caso N par, para N ímpar e grande, temos as relações para a e b dadas através da função característica. Como

$$G(K) = \left[pe^{ikh} + qe^{-ikh} \right] \left[pqe^{2ikh} + p^2 + q^2 + pqe^{-2ikh} \right]^{(N-1)/2}$$
(57)

$$= [pe^{ikh} + qe^{-ikh}] [2pq\cos(2kh) + p^2 + q^2]^{(N-1)/2},$$
(58)

então, para μ_1 ,

$$\mu_1 = -h(p-q); \tag{59}$$

e, para μ_2 ,

$$\mu_2 = h^2 \left[2pq(2N+1) + p^2 + q^2 \right] = h^2 \left[4Npq + 2pq + p^2 + q^2 \right]$$
(60)

$$=4Npqh^2+h^2. (61)$$

Como $b=\mu_2-\mu_1^2=\mu_2-a$, então $b=h^2(4Npq+1)$ e, portanto, a distribuição para N ímpar e grande é dada

$$P_N(l) = \frac{1}{\sqrt{2\pi Nh^2(4Npq+1)}} \exp\left\{-\frac{(l+h(p-q))^2}{2Nh^2(4Npq+1)}\right\}$$
(62)

5 Exercício 5

Encontrar os valores de $\langle x^2 \rangle$, $\langle xv \rangle,$ $\langle v^2 \rangle$ para o movimento Browniano. 5.1

Sendo as equações que descrevem o movimento dadas por

$$\frac{d}{dt}\langle x^2 \rangle = 2\langle xv \rangle; \tag{63}$$

$$\frac{d}{dt}\langle xv\rangle = \langle v^2\rangle - \gamma\langle xv\rangle; \tag{64}$$

$$\frac{d}{dt}\langle v^2 \rangle = -2\gamma \langle v^2 \rangle + \Gamma. \tag{65}$$

Para facilitar a notação, escrevemos $\langle x^2 \rangle = A$, $\langle xv \rangle = B, \, \langle v^2 \rangle = C.$ Assim temos

$$\frac{dA}{dt} = A' = 2B; (66)$$

$$\frac{dB}{dt} = B' = C - \gamma B; \tag{67}$$

$$\frac{dt}{dB} = B' = C - \gamma B;$$

$$\frac{dC}{dt} = C' = -2\gamma C + \Gamma.$$
(68)

Notamos que a equação para C é desacoplada das demais, portanto podemos resolvê-la normalmente. Assim

$$\ln\left[\frac{-2\gamma C(t) + \Gamma}{-2\gamma C(0) + \Gamma}\right] = -2\gamma t \implies \frac{-2\gamma C(t) + \Gamma}{-2\gamma C(0) + \Gamma} = e^{-2\gamma t},\tag{69}$$

$$-2\gamma C(t) + \Gamma = e^{-2\gamma t} \left[-2\gamma C(0) + \Gamma \right]$$
(70)

Então

$$C(t) = \frac{\Gamma}{2\gamma} - \frac{e^{-2\gamma t}}{2\gamma} \left[-2\gamma C(0) + \Gamma \right] = \frac{\Gamma}{2\gamma} \left[1 - e^{-2\gamma t} \right] + C(0)e^{-2\gamma t}$$
 (71)

Com C(0) condição inicial para $C=\langle v^2\rangle$. Como $v(0)=v_0$, então sua média é seu próprio valor e, assim, $\langle v^2(0)\rangle=v_0^2$. Logo

$$C(t) = \frac{\Gamma}{2\gamma} \left[1 - e^{-2\gamma t} \right] + v_0^2 e^{-2\gamma t}$$
 (72)

Com este resultado, temos a equação em B

$$B' = \frac{\Gamma}{2\gamma} \left[1 - e^{-2\gamma t} \right] + v_0^2 e^{-2\gamma t} - \gamma B \implies B' + \gamma B = \frac{\Gamma}{2\gamma} \left[1 - e^{-2\gamma t} \right] + v_0^2 e^{-2\gamma t}, \tag{73}$$

$$B' + \gamma B = \frac{\Gamma}{2\gamma} + e^{-2\gamma t} \left[v_0^2 - \frac{\Gamma}{2\gamma} \right]$$
 (74)

Para resolver em B(t), podemos supor que apresenta solução particular $B(t) = u(t)e^{-\gamma t}$. então aplicando na equação diferencial acima, temos

$$u'(t)e^{-\gamma t} - \gamma u(t)e^{-\gamma t} + \gamma u(t)e^{-\gamma t} = \frac{\Gamma}{2\gamma} + e^{-2\gamma t} \left[v_0^2 - \frac{\Gamma}{2\gamma} \right] \implies (75)$$

$$u'(t) = e^{\gamma t} \frac{\Gamma}{2\gamma} + e^{-\gamma t} \left[v_0^2 - \frac{\Gamma}{2\gamma} \right]$$
 (76)

$$u(t) = u(0) + e^{\gamma t} \frac{\Gamma}{2\gamma^2} - \frac{1}{\gamma} e^{-\gamma t} \left[v_0^2 - \frac{\Gamma}{2\gamma} \right] - \frac{\Gamma}{2\gamma^2} + \frac{1}{\gamma} \left[v_0^2 - \frac{\Gamma}{2\gamma} \right]. \tag{77}$$

Como B(0) = u(0) é condição inicial, então $u(0) = x_0 v_0$. Logo

$$B(t) = \left[x_0 v_0 + e^{\gamma t} \frac{\Gamma}{2\gamma^2} - \frac{1}{\gamma} e^{-\gamma t} \left[v_0^2 - \frac{\Gamma}{2\gamma} \right] - \frac{\Gamma}{2\gamma^2} + \frac{1}{\gamma} \left[v_0^2 - \frac{\Gamma}{2\gamma} \right] \right] e^{-\gamma t}$$
 (78)

$$= \left[x_0 v_0 + \frac{v_0^2}{\gamma} - \frac{\Gamma}{\gamma^2}\right] e^{-\gamma t} + \frac{\Gamma}{2\gamma} - \frac{1}{\gamma} e^{-2\gamma t} \left[v_0^2 - \frac{\Gamma}{2\gamma}\right]$$

$$\tag{79}$$

Por fim, temos a equação diferencial para A(t) dada por

$$A' = 2 \left[x_0 v_0 + \frac{v_0^2}{\gamma} - \frac{\Gamma}{\gamma^2} \right] e^{-\gamma t} + \frac{\Gamma}{\gamma} - \frac{2}{\gamma} e^{-2\gamma t} \left[v_0^2 - \frac{\Gamma}{2\gamma} \right], \tag{80}$$

que pode ser resolvida por simples integração de ambos os lados da equação acima. Logo

$$A(t) = A(0) - \frac{2}{\gamma} \left[x_0 v_0 + \frac{v_0^2}{\gamma} - \frac{\Gamma}{\gamma^2} \right] e^{-\gamma t} + \frac{\Gamma}{\gamma} t + \frac{1}{\gamma^2} e^{-2\gamma t} \left[v_0^2 - \frac{\Gamma}{2\gamma} \right]$$
 (81)

$$+\frac{2}{\gamma} \left[x_0 v_0 + \frac{v_0^2}{\gamma} - \frac{\Gamma}{\gamma^2} \right] - \frac{1}{\gamma^2} \left[v_0^2 - \frac{\Gamma}{2\gamma} \right]. \tag{82}$$

Para a condição inicial $A(0) = x_0^2$, temos

$$A(t) = x_0^2 + \frac{2}{\gamma} \left[x_0 v_0 + \frac{v_0^2}{\gamma} - \frac{\Gamma}{\gamma^2} \right] \left[1 - e^{-\gamma t} \right] + \frac{\Gamma}{\gamma} t + \frac{1}{\gamma^2} \left[v_0^2 - \frac{\Gamma}{2\gamma} \right] \left[e^{-2\gamma t} - 1 \right].$$
 (83)

Agrupando, temos

$$\langle x^2 \rangle = x_0^2 + \frac{2}{\gamma} \left[x_0 v_0 + \frac{v_0^2}{\gamma} - \frac{\Gamma}{\gamma^2} \right] \left[1 - e^{-\gamma t} \right] + \frac{\Gamma}{\gamma} t + \frac{1}{\gamma^2} \left[v_0^2 - \frac{\Gamma}{2\gamma} \right] \left[e^{-2\gamma t} - 1 \right]; \tag{84}$$

$$\langle xv\rangle = \left[x_0v_0 + \frac{v_0^2}{\gamma} - \frac{\Gamma}{\gamma^2}\right]e^{-\gamma t} + \frac{\Gamma}{2\gamma} - \frac{1}{\gamma}e^{-2\gamma t}\left[v_0^2 - \frac{\Gamma}{2\gamma}\right];\tag{85}$$

$$\langle v^2 \rangle = \frac{\Gamma}{2\gamma} \left[1 - e^{-2\gamma t} \right] + v_0^2 e^{-2\gamma t} \tag{86}$$

6 Exercício 6

6.1 Resolver as equações de Langevin para uma partícula em movimento Browniano sob ação de força elástica.

Sendo as equações que descrevem o movimento dadas por

$$\frac{d}{dt}\langle x^2 \rangle = 2\langle xv \rangle; \tag{87}$$

$$\frac{d}{dt}\langle xv\rangle = \langle v^2\rangle - k\langle x^2\rangle - \gamma\langle xv\rangle; \tag{88}$$

$$\frac{d}{dt}\langle v^2 \rangle = -2k\langle xv \rangle - 2\gamma \langle v^2 \rangle + \Gamma. \tag{89}$$

Para facilitar a notação, escrevemos $\langle x^2 \rangle = A \;, \! \langle xv \rangle = B, \; \langle v^2 \rangle = C.$ Assim temos

$$\frac{dA}{dt} = 2B; (90)$$

$$\frac{dB}{dt} = C - kA - \gamma B; \tag{91}$$

$$\frac{dt}{dt} = C - kA - \gamma B; \tag{91}$$

$$\frac{dC}{dt} = -2kB - 2\gamma C + \Gamma. \tag{92}$$

O sistema acima pode ser expresso, para pequenas oscilações em torno do equilíbrio, através da solução matricial linear via jacobiano. Neste caso, temos que

$$\begin{bmatrix} A' \\ B' \\ C' \end{bmatrix} = \mathbf{J} \begin{bmatrix} A \\ B \\ C \end{bmatrix}$$

tal que a matriz J representa a jacobiana associada ao sistema, onde

$$\mathbf{J} = \begin{bmatrix} A'_A & A'_B & A'_C \\ B'_A & B'_B & B'_C \\ C'_A & C'_B & C'_C \end{bmatrix}$$

Assim, temos que

$$\begin{bmatrix} A' \\ B' \\ C' \end{bmatrix} = \begin{bmatrix} 0 & 2 & 0 \\ -k & -\gamma & 1 \\ 0 & -2k & -2\gamma \end{bmatrix} \begin{bmatrix} A \\ B \\ C \end{bmatrix}$$

A princípio seria possível determinar uma solução para o sistema $\mathbf{X'} = \mathbf{J}\mathbf{X}$ na forma

$$\mathbf{X}(t) = \mathbf{X}_0 e^{\mathbf{J}t},\tag{93}$$

onde X e X' são as matrizes dadas pelas quantidades descritoras do sistema e suas respectivas derivadas.

Porém, dado que os componentes desta equação são matrizes, precisamos determinar valores λ_i (autovalores) associados ao sistema de modo que seja possível a escrita

$$\mathbf{JY} = \lambda_i \mathbf{Y},\tag{94}$$

sendo \mathbf{Y} autofunções de \mathbf{J} .

As autofunções de **J** são tais que det $\mathbf{J} - \mathbf{I}\lambda_i = 0$. Assim

$$\det \begin{bmatrix} -\lambda_i & 2 & 0 \\ -k & -\gamma - \lambda_i & 1 \\ 0 & -2k & -2\gamma - \lambda_i \end{bmatrix} = 0.$$

que resulta no polinômio característico

$$-\lambda_i \left[\left(-\gamma - \lambda_i \right) \left(-2 - \lambda_i \right) + 2k \right] + 2 \left[k \left(-2\gamma - \lambda_i \right) \right] = 0 \implies (95)$$

$$-\lambda_i \left[2\gamma + \gamma \lambda_i + 2\lambda_i + \lambda_i^2 + 2k \right] - 4k\gamma - 2k\lambda_i = 0 \implies (96)$$

$$-\lambda_i(2\gamma + 4k) - \lambda_i^2(\gamma + 2) - \lambda_i^3 - 4k\gamma = 0 \tag{97}$$

para $\lambda_i = -\gamma$,

$$\gamma(2\gamma + 4k) - \gamma(\gamma + 2) + \gamma^3 - 4k\gamma = 0 \implies 2\gamma^2 + 4k\gamma - \gamma^2 - 2\gamma + \gamma^3 - 4k\gamma = 0,$$
(98)

logo $\lambda_0 = -\gamma$ é um do autovalores de **J**.

Como o polinômio característico pode ser escrito na forma paramétrica

$$(\lambda_i + \gamma)(a\lambda_i^2 + b\lambda_i + c) = a\lambda_i^3 + b\lambda_i^2 + c\lambda_i + \gamma a\lambda_i^2 + \gamma b\lambda_i + c\gamma$$
(99)

$$= a\lambda_i^3 + \lambda_i^2(b + a\gamma) + \lambda_i(c + \gamma b) + c\gamma$$
(100)

comparando com o polinômio característico completo, temos que $a=-1,\ b=-2$ e c=-4k, de modo que podemos determinar os outros dois autovalores λ_i através da equação

$$-\lambda_i^2 - 2\lambda_i - 4k = 0, (101)$$

cujas raízes são

$$\lambda_1 = -1 + \sqrt{1 - 4k} \tag{102}$$

$$\lambda_2 = -1 - \sqrt{1 - 4k}.\tag{103}$$

Agora podemos escrever o sistema na forma

$$\begin{bmatrix} 0 & 2 & 0 \\ -k & -\gamma & 1 \\ 0 & -2k & -2\gamma \end{bmatrix} \begin{bmatrix} a \\ b \\ c \end{bmatrix} = \begin{bmatrix} \lambda_0 \\ \lambda_1 \\ \lambda_2 \end{bmatrix} \begin{bmatrix} 1 & 0 & 0 \\ 0 & 1 & 0 \\ 0 & 0 & 1 \end{bmatrix} \begin{bmatrix} a \\ b \\ c \end{bmatrix}$$

E, portanto,

$$\begin{bmatrix} 2b \\ -ka - \gamma b + c \\ -2kb - 2\gamma c \end{bmatrix} = \begin{bmatrix} \lambda_0 a \\ \lambda_1 b \\ \lambda_2 c \end{bmatrix} = \begin{bmatrix} -\gamma a \\ -1 + b\sqrt{1 - 4k} \\ -1 + c\sqrt{1 - 4k} \end{bmatrix}$$

que nos retorna as relações para b e c, em termos de a tais que

$$b = -\frac{a\gamma}{2};\tag{104}$$

$$c = \frac{k\gamma a + 1}{\sqrt{1 - 4k + 2\gamma}},\tag{105}$$

$$a = \frac{1}{Z} \left[1 + \frac{1}{\sqrt{1 - 4k + 2\gamma}} \right],\tag{106}$$

com Z dado por

$$Z = -k + \frac{\gamma^2}{2} + \frac{k\gamma}{\sqrt{1 - 4k} + 2\gamma} + \frac{\gamma}{2}\sqrt{1 - 4k}.$$
 (107)

Agora temos a relação

$$\mathbf{Y}(t) = \mathbf{Y}_0 e^{\lambda_i t},\tag{108}$$

onde as soluções para cada um dos temos do sistema dinâmico $(A,\,B\,,C)$ são dadas pela combinação linear das autofunções

$$A(t) = ae^{-\gamma t} + be^{-(1-\sqrt{1-4k})t} + ce^{-(1+\sqrt{1-4k})t};$$
(109)

$$B(t) = ae^{-\gamma t} + be^{-(1-\sqrt{1-4k})t} + ce^{-(1+\sqrt{1-4k})t};$$
(110)

$$C(t) = ae^{-\gamma t} + be^{-(1-\sqrt{1-4k})t} + ce^{-(1+\sqrt{1-4k})t}$$
(111)

7 Exercício 7

7.1 Mostre explicitamente que no regime estacionário a seguinte equação se anula para forças conservativas, isto é, quando o estado estacionário é um estado de equilíbrio.

Equação objetivada para análise:

$$\Phi = \sum_{i} \left[\frac{2}{\Gamma_{i}} \langle f_{i}^{2} \rangle + \langle f_{ii} \rangle \right]. \tag{112}$$

Como a equação supramencionada é obtida partindo da existência de uma distribuição de probabilidade P(x,t) e da existência de uma nova função denominada entropia descrita por

$$S(t) = -\int P(x,t) \ln \left[P(x,t) \right] dx_1 dx_2 \dots dx_N, \tag{113}$$

precisamos entender como esta equação é desenvolvida.

Partindo da equação de Fokker-Planck

$$\frac{\partial}{\partial t}P(x,t) = -\frac{\partial}{\partial x}\left[f(x)P(x,t)\right] + \frac{\Gamma}{2}\frac{\partial^2}{\partial x^2}P(x,t),\tag{114}$$

podemos assumir que, em um conjunto de N variáveis x_i (com i = 1, 2, 3... análogas a objetos em um dado sistema) independentes, a equação apresenta forma dada por

$$\frac{\partial}{\partial t}P = -\sum_{i=1}^{N} \frac{\partial}{\partial x_i} \left[f_i P \right] + \frac{1}{2} \sum_{i=1}^{N} \Gamma_i \frac{\partial^2}{\partial x_i^2} P. \tag{115}$$

Em termos de uma corrente de probabilidade definida por

$$J_i = f_i P - \frac{\Gamma_i}{2} \frac{\partial}{\partial x_i} P, \tag{116}$$

temos que a equação de Fokker-Planck pode ser reescrita na forma

$$\frac{\partial}{\partial t}P = -\sum_{i=1}^{N} \frac{\partial}{\partial x_i} J_i. \tag{117}$$

Assim, partindo da definição de entropia S(t), temos que

$$\frac{dS}{dt} = -\int \left[\frac{\partial}{\partial t} P \ln P + \frac{\partial}{\partial t} P \right] dx, \tag{118}$$

onde $dx = dx_1 dx_2 \dots dx_N$. Por condição de contorno para os limites no infinito, o segundo termo se anula e, portanto

$$\frac{dS}{dt} = \int \frac{\partial}{\partial t} P \ln P dx. \tag{119}$$

Usando a expressão obtida para a derivada parcial no tempo de P, temos

$$\frac{dS}{dt} = \sum_{i=1}^{N} \int \ln P \frac{\partial}{\partial x_i} J_i dx \tag{120}$$

$$= \sum_{i=1}^{N} \left[\ln P J_i \right]_{-\infty}^{\infty} - \int J_i \frac{\partial}{\partial x_i} \left[\ln P \right]$$
 (121)

$$= -\sum_{i=1}^{N} \int J_{i} \frac{\partial}{\partial x_{i}} \left[\ln P \right] dx = -\sum_{i=1}^{N} \int J_{i} \frac{1}{P} \frac{\partial}{\partial x_{i}} P dx$$
 (122)

$$= -\sum_{i=1}^{N} \int J_i \frac{1}{P} \left[\frac{2}{\Gamma_i} \left[f_i P - J_i \right] \right] dx \tag{123}$$

Portanto, temos que

$$\frac{dS}{dt} = -\sum_{i=1}^{N} \frac{2}{\Gamma_i} \int f_i J_i dx + \sum_{i=1}^{N} \frac{2}{\Gamma_i} \int \frac{J_i^2}{P} dx = -\Phi + \Pi, \tag{124}$$

onde se define Π taxa de produção de entropia e Φ fluxo de entropia

$$\Pi = \sum_{i=1}^{N} \frac{2}{\Gamma_i} \int \frac{J_i^2}{P} dx, \tag{125}$$

$$\Phi = \sum_{i=1}^{N} \frac{2}{\Gamma_i} \int f_i J_i dx. \tag{126}$$

Como a expressão para Φ pode ser reescrita na forma

$$\int f_i J_i dx = \int f_i \left[f_i P - \frac{\Gamma_i}{2} \frac{\partial}{\partial x_i} P \right] dx = \int f_i^2 P dx - \frac{\Gamma_i}{2} \int f_i \frac{\partial}{\partial x_i} P dx \tag{127}$$

$$= \int f_i^2 P dx - \frac{\Gamma_i}{2} \left[f_i P \right]_{-\infty}^{\infty} - \int P \frac{\partial}{\partial x_i} f_i dx \right] = \int f_i^2 P dx + \frac{\Gamma_i}{2} \int P \frac{\partial}{\partial x_i} f_i dx. \tag{128}$$

Pela definição de média dada por

$$\langle g(x)\rangle = \int P_g g(x) dx,$$
 (129)

onde P_g representa a distribuição de probabilidade associada à função g(x), então

$$\Phi = \sum_{i=1}^{N} \left[\frac{2}{\Gamma_i} \langle f_i^2 \rangle + \langle f_{ii} \rangle \right], \tag{130}$$

onde $f_{ii} = (\partial/\partial x_i)f_i$, como apresentado no enunciado.

Agora, entendendo a relação que tal função apresenta com a entropia S(t), temos que para o estado estacionário é válido que a probabilidade P independe do tempo e, portanto, sua derivada temporal é nula. Assim

$$0 = \frac{\partial}{\partial t} P = -\sum_{i=1}^{N} \frac{\partial}{\partial x_i} J_i, \tag{131}$$

que implica na igualdade

$$\frac{dS}{dt} = \int \frac{\partial}{\partial t} P \ln P dx = 0. \tag{132}$$

Portanto, a variação de entropia é nula e, então, é válido que

$$\Pi = \Phi. \tag{133}$$

Por fim, precisamos analisar a condição de reversibilidade microscópica. Como no regime estacionário a variação temporal de P é nula, então vale que

$$\frac{\partial}{\partial t}P = 0 = -\sum_{i=1}^{N} \frac{\partial}{\partial x_i} J_i, \tag{134}$$

o que podemos interpretar que a corrente de probabilidade J_i é constante ou nula neste regime. Caso $J_i=C$ constante, teríamos um regime estacionário porém microscopicamente irreversível, uma vez que as partículas teriam probabilidade espacialmente variante. Então, ao considerar o estado de reversibilidade microscópica, $J_i=0$ e, portanto $\Phi=\Pi=0$, como objetivávamos, uma vez que

$$\Phi = \sum_{i=1}^{N} \frac{2}{\Gamma_i} \int f_i J_i dx_i. \tag{135}$$

8 Exercício 8

8.1 Considerando um sistema de muitas partículas em que $x=(x_1,x_2,\ldots,x_N)$ é o conjunto das posições e $v=(v_1,v_2,\ldots,v_N)$ o conjunto das velocidades. Admitindo a equação de Kramers de várias variáveis, o regime estacionário e forças conservativas, encontre a expressão para a distribuição de equilíbrio, discutindo a condição de reversibilidade microscópica.

Sendo a equação de Kramers dada por

$$\frac{\partial}{\partial t}P = -\frac{\partial}{\partial x}[vP] - \frac{\partial}{\partial v}[(f - \gamma v)P] + \frac{\Gamma}{2}\frac{\partial^2}{\partial v^2}P,$$
(136)

para múltiplas variáveis temos

$$\frac{\partial}{\partial t}P = \sum_{i=1}^{N} \left[-\frac{\partial}{\partial x_i} v_i P - \frac{\partial}{\partial v_i} \left[(f_i - \gamma v_i) P \right] + \frac{\Gamma_i}{2} \frac{\partial^2}{\partial v_i^2} P \right]. \tag{137}$$

Para que tenhamos formulação em termos da corrente de probabilidade J_l similar à forma

$$\frac{\partial}{\partial t}P = -\sum_{l=1}^{N} \frac{\partial}{\partial x_l} J_l, \tag{138}$$

então, definimos J_i^x e J_i^v correntes de probabilidade relacionadas a posição e velocidade, respectivamente dadas por

$$J_i^x = v_i P; (139)$$

$$J_i^v = (f_i - \gamma v_i)P - \frac{\Gamma_i}{2} \frac{\partial}{\partial v_i} P, \tag{140}$$

de modo que a equação de Kramers para múltiplas variáveis tenha a forma dada por

$$\frac{\partial}{\partial t}P = -\sum_{i=1}^{N} \left[\frac{\partial}{\partial x_i} J_i^x - \frac{\partial}{\partial v_i} J_i^v \right]. \tag{141}$$

Como, para uma variável, temos válida a relação

$$\Gamma = \frac{2\gamma k_B T}{m},\tag{142}$$

então podemos afirmar que a discretização da quantidade Γ_i está ligada com a discretização da temperatura de cada uma das partículas. Assumindo, então, um sistema de partículas termalizadas (todas com mesma temperatura), então $\Gamma_i = \Gamma$ torna-se constante.

Também admitindo o regime estacionário, temos válido que

$$\frac{\partial}{\partial t}P = 0, (143)$$

já que não há variação temporal na densidade de probabilidade e, assim,

$$\sum_{i=1}^{N} \left[\frac{\partial}{\partial x_i} J_i^x - \frac{\partial}{\partial v_i} J_i^v \right] = 0. \tag{144}$$

Como são válidas as propriedades

$$J_i^x(x_i, v_i) = v_i P \implies (145)$$

$$J_i^x(x_i, -v_i) = -J_i^x(x_i, v_i); (146)$$

$$J_i^v(x_i, v_i) = f_i P - \gamma v_i P - \frac{\Gamma}{2} \frac{\partial}{\partial v_i} P \implies (147)$$

$$J_i^v(x_i, -v_i) = J_i^v(x_i, v_i)$$
(148)

Como a função $J_i^x(x_i, v_i)$ é impar em v_i , então P deve ser par em v. Logo P(x, -v) = P(x, v). Vale notar aqui que esta representa a condição de reversibilidade microscópica, uma vez que a (im)paridade de J_i^x em v_i sugere

$$\int J_i^x(x,v)dv_i = 0. \tag{149}$$

Tal expressão condiciona as partículas a apresentarem corrente de probabilidade progressiva (caso $v_i > 0$) igual à corrente de probabilidade regressiva (caso $v_i < 0$) em um dado intervalo de velocidade.

Assim, para J_i^v temos

$$J_i^v(x_i, -v_i) - J_i^v(x_i, v_i) = 0, (150)$$

e, então

$$\left[f_i + \gamma v_i\right] P + \frac{\Gamma}{2} \frac{\partial}{\partial v_i} P - \left[\left[f_i - \gamma v_i\right] P - \frac{\Gamma}{2} \frac{\partial}{\partial v_i} P\right] = 0 \implies (151)$$

$$2\gamma v_i P + \Gamma \frac{\partial}{\partial v_i} P = 0 \implies (152)$$

$$\gamma v_i P + \frac{\Gamma}{2} \frac{\partial}{\partial v_i} P = 0, \tag{153}$$

o que nos leva a afirmar que $J_i^v(x_i,v_i)=f_iP$. Para cada $i=1,2,\ldots,N$ temos uma solução expressa por

$$P(x_i, v_i) = Q(x_i)e^{-\gamma v_i^2/\Gamma}$$
(154)

Aplicando tal resultado para as correntes de probabilidade, temos

$$\frac{\partial}{\partial x_i} J_i^x - \frac{\partial}{\partial v_i} J_i^v = 0 \implies \frac{\partial}{\partial x_i} (v_i) P + \frac{\partial}{\partial x_i} (P) v_i - \frac{\partial}{\partial x_i} (P f_i) = 0, \tag{155}$$

Logo, como v_i e x_i são variáveis independentes,

$$v_i \frac{\partial}{\partial x_i} P - \frac{\partial}{\partial v_i} (Pf_i) = 0. \tag{156}$$

Aplicando a solução proposta para $P(\boldsymbol{x},\boldsymbol{v}),$ temos que

$$v_i \frac{\partial}{\partial x_i} P + \frac{\partial}{\partial v_i} (f_i P) = 0, \tag{157}$$

e, em termos de $Q(x)_i$,

$$\frac{\partial Q}{\partial x_i} - \frac{2\gamma}{\Gamma} f_i Q(x_i) = 0, \tag{158}$$

cuja solução apresenta forma

$$\frac{\partial}{\partial x_i} \ln Q(x_i) = \frac{2\gamma}{\Gamma} f_i. \tag{159}$$

Como a função f_i apresenta propriedade

$$\frac{\partial}{\partial x_i} f_j = \frac{\partial}{\partial x_j} f_i, \tag{160}$$

o rotacional de $f(x_i)$ é nulo e, portanto, f_i apresenta comportamento de força conservativa, a qual pode, então ser expressa em termos de um potencial V(x) dado pela relação

$$f_i(x) = -\frac{\partial}{\partial x_i} V(x). \tag{161}$$

Portanto

$$Q(x_i) = \frac{1}{Z} e^{-2\gamma V(x)\Gamma} \implies (162)$$

$$P(x,v) = \frac{1}{Z} \exp\left\{-\frac{2\gamma}{\Gamma} \left[V(x) + \frac{1}{2} \sum_{i} v_i^2\right]\right\}$$
 (163)

9 Exercício 9

9.1 Os elementos não nulos de uma matriz estocástica T, correspondentes a uma cadeia de Markov entre três estados n=1,2,3, são dados por $\mathbf{T}(2,1)=1$, $\mathbf{T}(3,2)=1$, $\mathbf{T}(1,3)=p$, $\mathbf{T}(2,3)=q=1-p$. Determinar a probabilidade $P_l(n)$ para qualquer instante l para uma condição inicial qualquer.

Sendo a matriz estocástica dada por

$$\mathbf{T} = \begin{bmatrix} 0 & 0 & p \\ 1 & 0 & q \\ 0 & 1 & 0 \end{bmatrix},$$

como queremos obter um escalar representante desta matriz, precisamos determinar seus autovalores e autovetores. Assim, definindo λ_i e ϕ_i autovalores e autovetores, respectivamente, da matriz \mathbf{T} , temos que λ_i são tais que obedecem relação

$$\det \begin{bmatrix} -\lambda_i & 0 & p \\ 1 & -\lambda_i & q \\ 0 & 1 & -\lambda_i \end{bmatrix} = 0,$$

e Φ_i são tais que obedecem a relação

$$\mathbf{T}\Phi_i = \lambda_i \Phi_i, \tag{164}$$

representada matricialmente na forma

$$\begin{bmatrix} 0 & 0 & p \\ 1 & 0 & q \\ 0 & 1 & 0 \end{bmatrix} \begin{bmatrix} a \\ b \\ c \end{bmatrix} = \lambda_i \begin{bmatrix} a \\ b \\ c \end{bmatrix}.$$

Para os autovalores, temos as seguintes relações

$$\lambda_1 = 1; \tag{165}$$

$$\lambda_2 = \frac{1}{2} \left[-1 + \sqrt{1 - 4p} \right]; \tag{166}$$

$$\lambda_3 = \frac{1}{2} \left[-1 - \sqrt{1 - 4p} \right]. \tag{167}$$

Já a representação para os autovetores pode ser reescrita multiplicando as matrizes, o que nos deixa com a relação

$$\begin{bmatrix} pc \\ a + qc \\ b \end{bmatrix} = \lambda_i \begin{bmatrix} a \\ b \\ c \end{bmatrix}.$$

Assim, obtemos as relações (em termos de a)

$$c = \frac{a\lambda_i}{p}; (168)$$

$$b = \frac{a\lambda_i^2}{p}. (169)$$

Portanto os autovetores apresentam forma

$$\Phi_i = \begin{bmatrix} a \\ \frac{\lambda_i^2 a}{p} \\ \frac{a\lambda_i}{p} \end{bmatrix}.$$

ou, também

$$\Phi_i = \frac{a}{p} \begin{bmatrix} p \\ \lambda_i^2 \\ \lambda_i \end{bmatrix}.$$

Como a matriz de transição ${f T}$ representa a evolução de um dado estado inicial ${f P}_0$ e é descrita na forma

$$T^{l} = \sum_{j} \lambda_{j}^{l} \Phi_{j} \Phi_{j}^{\prime}, \tag{170}$$

onde Φ_j representa o autovetor em matriz coluna e, Φ'_j , o autovetor em matriz linha (i.e, $\Phi'_j = \Phi_j^T$, onde o super-índice T denota matriz transposta), precisamos determinar tal autofunção. Assim, temos

$$\begin{bmatrix} a' & b' & c' \end{bmatrix} \begin{bmatrix} 0 & 0 & p \\ 1 & 0 & q \\ 0 & 1 & 0 \end{bmatrix} = \lambda_i \begin{bmatrix} a' & b' & c' \end{bmatrix}.$$

Desta forma, temos o conjunto de equações

$$b' = \lambda_i a'; \tag{171}$$

$$c' = \lambda_i b'; \tag{172}$$

$$a'p + b'q = \lambda_i c'. (173)$$

Mantendo os termos em função da variável a', temos

$$b' = \lambda_i a'; \tag{174}$$

$$c' = \lambda_i^2 a'. \tag{175}$$

Logo tais autovetores Φ' são dados pela matriz

$$\Phi' = a' \begin{bmatrix} 1 & \lambda_i & \lambda_i^2 \end{bmatrix}$$

Como os autovetores são ortonormais, então vale que

$$\Phi_i \Phi_k' = \delta_i k \tag{176}$$

e, portanto,

$$\sum_{i} \Phi_{i} \Phi'_{i} = \mathbf{I}. \implies (177)$$

$$\Phi_i \Phi_i' = 1. \tag{178}$$

Logo, temos que

$$\Phi_i \Phi_i' = \frac{a}{p} \begin{bmatrix} p \\ \lambda_i^2 \\ \lambda_i \end{bmatrix} a' \begin{bmatrix} 1 & \lambda_i & \lambda_i^2 \end{bmatrix} = 1 \implies$$

$$\Phi_i \Phi_i' = \frac{a'a}{p} \begin{bmatrix} p \\ \lambda_i^2 \\ \lambda_i \end{bmatrix} \begin{bmatrix} 1 & \lambda_i & \lambda_i^2 \end{bmatrix} = 1 \implies$$

$$\Phi\Phi' = \frac{a'a}{p} \left[p + 2\lambda_i^3 \right] = 1. \tag{179}$$

Logo, para as variáveis a e a', temos a relação de normalização

$$a'a = \frac{p}{p + 2\lambda_i^3}. (180)$$

Partindo de uma dada distribuição inicial P_1 (considerando a presença de três estados dados por j=1,2,3), a distribuição após l passos temporais pode ser obtida através da relação

$$P_l = T^l P_1, (181)$$

onde T^l representa a matriz de transição.

Sabendo que a matriz de transição para um instante l é dada por

$$T^{l} = \sum_{j} \lambda_{j}^{l} \Phi_{j} \Phi_{j}^{\prime}, \tag{182}$$

então, temos que

$$P_{l} = \sum_{j} \lambda_{j}^{l} \Phi_{j} \Phi_{j}' P_{1} = \lambda_{1} \Phi_{1} \Phi_{1}' P_{1} + \sum_{j \neq 1} \lambda_{j}^{l} \Phi_{j} \Phi_{j}' P_{1}, \tag{183}$$

notando que a ordem das operações matriciais importa. Aplicando as matrizes Φ_j e Φ_j' determinadas anteriormente, temos

$$P_{l} = \lambda_{1} \frac{a'a}{p} \begin{bmatrix} p \\ \lambda_{1}^{2} \\ \lambda_{1} \end{bmatrix} \begin{bmatrix} 1 & \lambda_{1} & \lambda_{1}^{2} \end{bmatrix} \mathbf{P}_{1} + \sum_{j \neq 1}^{3} \lambda_{j}^{l} \frac{a'a}{p} \begin{bmatrix} p \\ \lambda_{j}^{2} \\ \lambda_{j} \end{bmatrix} \begin{bmatrix} 1 & \lambda_{j} & \lambda_{j}^{2} \end{bmatrix} \begin{bmatrix} P_{1}^{(1)} \\ P_{1}^{(2)} \\ P_{1}^{(3)} \end{bmatrix}.$$

Aplicando a condição de normalização para as variáveis a e a', assim como $\lambda_1 = 1$ e que é válida a relação de que a soma de todos os elementos de uma determinada coluna da matriz probabilidade, ou seja,

$$\sum_{y} \mathbf{P}_{xy} = 1,\tag{184}$$

temos a relação

$$P_{l} = \frac{1}{p+2} \begin{bmatrix} p \\ 1 \\ 1 \end{bmatrix} \begin{bmatrix} 1 & 1 & 1 \end{bmatrix} \begin{bmatrix} P_{1}^{(1)} \\ P_{1}^{(2)} \\ P_{1}^{(3)} \end{bmatrix} + \sum_{j \neq 1}^{3} \lambda_{j}^{l} \frac{1}{(p+2\lambda_{j}^{l})} \begin{bmatrix} p \\ \lambda_{j}^{2} \\ \lambda_{j} \end{bmatrix} \begin{bmatrix} 1 & \lambda_{j} & \lambda_{j}^{2} \end{bmatrix} \begin{bmatrix} P_{1}^{(1)} \\ P_{1}^{(2)} \\ P_{1}^{(3)} \end{bmatrix},$$

que pode ser reduzida, finalmente, em

$$P_l = \frac{1}{p+2} \begin{bmatrix} p \\ 1 \\ 1 \end{bmatrix} + \sum_{j\neq 1}^3 \lambda_j^l \frac{1}{(p+2\lambda_j^l)} \begin{bmatrix} p \\ \lambda_j^2 \\ \lambda_j \end{bmatrix} \begin{bmatrix} 1 & \lambda_j & \lambda_j^2 \end{bmatrix} \begin{bmatrix} P_1^{(1)} \\ P_1^{(2)} \\ P_1^{(3)} \end{bmatrix},$$

10 Exercício 10

10.1 Considerando que a distribuição de probabilidade P_n respeita uma equação mestra e que existem vínculos para a entropia e energia média para essa dinâmica, encontre a relação entre a função H de Boltzmann e a energia livre do sistema. Interprete. (Dica: seção 7.10 do livro texto.)

Partindo da equação mestra dada por

$$\frac{\partial}{\partial t}P(n,t) = \sum_{m \neq n} \left[W(n,m)P(m,t) - W(m,n)P(n,t) \right]$$
(185)

e assumindo a existência de uma função H(t) tal que

$$S(P_n(t)|P_n^e) = H(t) = \sum_n P_n(t) \ln \left[\frac{P_n(t)}{P_n^e} \right],$$
 (186)

capaz de representar a entropia de uma configuração com probabilidade $P_n(t)$ dada a probabilidade P_n^e de ocorrência do estado estacionário, podemos descrever a relação entre H(t) e a energia livre F do sistema. Como, por hipótese, temos a energia média e a entropia do sistema (termodinâmico), então

$$U(t) = \langle E_n \rangle = \sum_n E_n P_n(t); \tag{187}$$

$$S(t) = -k_B \sum_{n} P_n(t) \ln P_n(t). \tag{188}$$

Sendo a variação temporal da energia

$$\frac{d}{dt}U(t) = \sum_{n} E_n \frac{d}{dt} P_n(t) = \sum_{n,m} E_n \left[W_{nm} P_m(t) - W_{mn} P_n(t) \right]$$
(189)

$$= \sum_{n,m} \left[E_n W_{nm} P_m(t) - E_n W_{mn} P_n(t) \right] = \sum_{n,m} \left[E_n W_{nm} P_m(t) - E_m W_{nm} P_m(t) \right]$$
(190)

$$= \sum_{n,m} [E_n - E_m] W_{nm} P_m(t) = -\Phi.$$
 (191)

A nova quantidade definida Φ representa o fluxo de energia que sai do ambiente (ao redor do sistema) e entra no sistema considerado. Isto ocorre devido às considerações de conservação de energia, uma vez que a energia interna U(t) somente sofre alteração caso exista um fluxo Φ do sistema para o ambiente, que deve ser igual ao fluxo de energia do ambiente para o sistema (a menos de um sinal).

Para a variação temporal da entropia, temos

$$\frac{d}{dt}S(t) = -k_B \sum_{n} \left[\frac{d}{dt} \left(P_n(t) \right) \ln P_n(t) + \frac{d}{dt} P_n(t) \right] = -k_B \left[\sum_{n} \frac{d}{dt} \left(P_n(t) \right) \ln P_n(t) + \frac{d}{dt} \sum_{n} P_n(t) \right]$$
(192)

Como $\sum_{n} P_n(t) = 1$, sua variação temporal é nula e, portanto,

$$\frac{d}{dt}S(t) = -k_B \sum_{n,m} \frac{d}{dt} \left(P_n(t) \right) \ln P_n(t) = -k_B \sum_{n,m} \ln P_n(t) \left[W_{nm} P_m(t) - W_{mn} P_n(t) \right]$$
(193)

$$= -k_B \sum_{n,m} \left[W_{nm} P_m(t) \ln P_n(t) - W_{mn} P_n(t) \ln P_n(t) \right]$$
 (194)

$$= -k_B \sum_{n,m} \left[W_{nm} P_m(t) \ln P_n(t) - W_{nm} P_m(t) \ln P_m(t) \right]$$
 (195)

$$= -k_B \sum_{n,m} W_{nm} P_m(t) \ln \left[\frac{P_n(t)}{P_m(t)} \right]$$
(196)

$$\frac{d}{dt}S(t) = -k_B \sum_{n,m} W_{nm} P_m(t) \ln P_n(t) + k_B \sum_{n,m} W_{nm} P_m(t) \ln P_m(t)$$
(197)

Como o comportamento da taxa de produção de entropia Π deve presentar caráter positivo ou nulo assim como deve apresentar comportamento assintótico em zero quando no equilíbrio termodinâmico do sistema, podemos assumir que

$$\Pi = k_B \sum_{n,m} W_{mn} P_n \ln \left[\frac{W_{mn} P_n}{W_{nm} P_m} \right], \tag{198}$$

ao expandir este resultado temos que

$$\Pi = k_B \sum_{n,m} W_{mn} P_n \ln \left[W_{mn} P_n \right] - W_{mn} P_n \ln \left[W_{nm} P_m \right]$$
(199)

$$= k_B \sum_{n,m} W_{mn} P_n \ln W_{mn} + W_{mn} P_n \ln P_n - W_{mn} P_n \ln W_{nm} - W_{mn} P_n \ln P_m.$$
 (200)

Comparando com a expressão para a variação de entropia, temos que

$$\Phi = k_B \sum_{n,m} \left[W_{mn} P_n - W_{nm} P_m \right] \ln \left[\frac{W_{mn}}{W_{nm}} \right], \tag{201}$$

de modo a construir a relação

$$\frac{d}{dt}S(t) = \Pi - \Phi. \tag{202}$$

As novas quantidade Π e Φ representam a taxa de produção de entropia e fluxo de entropia do sistema para o ambiente (por análise similar ao caso da energia, a entropia transferida do ambiente ao sistema deve ser igual à entropia transferida do ambiente ao sistema, a menos de um sinal).

Para as condições de equilíbrio termodinâmico, por exemplo, temos a reversibilidade microscópica descrita pela igualdade

$$W_{mn}P_n = W_{nm}P_m, (203)$$

que nos revela que a probabilidade de transição de um estado n para um estado m é igual à probabilidade de transição de um estado m para um estado n. Com isso, decorre que $\Pi = 0$ e, também, que $\Phi = 0$. Portanto, neste regime, variação da grandeza S(t) definida como entropia é nula.

Para o caso de um sistema em contato com um reservatório térmico à temperatura T, temos a taxa probabilidade de transição dada por

$$W_{nm} = A_{nm}e^{-[E_n - E_m]/2k_BT}. (204)$$

Como a constante de normalização é igual, independente da ordem de transição, então $A_{nm}=A_{mn}$ e, portanto,

$$\frac{W_{nm}}{W_{mn}} = e^{-[E_n - E_m]/2k_B T}. (205)$$

Definindo o fluxo de energia para o estado estacionário dado como

$$\Phi_e = \sum_{mn} \left[E_n - E_m \right] W_{nm} P_n, \tag{206}$$

temos

$$\Phi = \frac{1}{T} \sum_{nm} W_{mn} P_n [E_n - E_m] = \frac{1}{T} \Phi_e.$$
 (207)

Logo, podemos expressar a relação $\Pi-\Phi$ como

$$\frac{d}{dt}S(t) + \Phi = \Pi \implies \frac{d}{dt}S(t)\frac{1}{T}\Phi_e = \Pi,$$
(208)

Assim, temos que

$$T\frac{d}{dt}S(t) - \frac{d}{dt}U(t) = T\Pi \implies \frac{d}{dt}U(t) - T\frac{d}{dt}S(t) = -T\Pi. \tag{209}$$

Definindo, por fim, energia livre, na forma

$$F = U - TS, (210)$$

temos que

$$\frac{d}{dt}F(t) = -T\Pi. \tag{211}$$

Como podemos reescrever a função H(t) definida anteriormente na forma

$$H(t) = \sum_{n} \left[P_n \ln P_n - P_n \ln P_n^e \right], \tag{212}$$

e como sistemas em estado estacionário no equilíbrio termodinâmico apresentam distribuição de probabilidade dada por

$$P_n^e = \frac{1}{Z} e^{-E_N/k_B T}, (213)$$

então

$$H(t) = \sum_{n} \left[P_n \ln P_n + \frac{1}{k_B T} P_n E_n + \ln Z \right], \tag{214}$$

nos levando a concluir que

$$H(t) = -\frac{S(t)}{k_B} + \frac{U(t)}{k_B T} + \ln Z = \frac{F}{k_B T} - \frac{F_0}{k_B T},\tag{215}$$

onde $F_0 = -k_B T \ln Z$ representa a energia livre de equilíbrio e a relação existente entre a função de Boltzmann H(t) e a energia livre F(t) é dada por

$$H(t) = \frac{\left[F(t) - F_0\right]}{k_B T}. (216)$$

Podemos entender essa função como uma quantificação do modo em que a energia interna de um dado sistema variou em um determinado tempo, uma vez que F(t) apresenta relação direta com a energia interna e (em forma de redução) com a quantidade S(t), definida como entropia.

O balanço presente na variação de energia livre (= $-T\Pi$) representa a diferença de energia entre a transição de estado $n \to m$ e a transição $m \to n$, como pode ser observado na equação para $\Pi \propto \ln W_{mn} P_n / W_{nm} P_m$

nos processos dinâmicos estocásticos que aqui foram tratados. Esta equação apresenta limitante inferior caso $W_{mn}P_n=W_{nm}P_m$, representando a invariância energética entre as duas taxas de transição de probabilidade e, portanto, chegando no limite de reversibilidade microscópica assumido em equilíbrios termodinâmicos.