

Um breve estudo do Modelo Lorenz 80

Lucas Amaral Taylor

Instituto de Matemática e Estatística (IME-USP)

TAYLOR, Lucas A. (IME-USP) Lorenz 80 Fevereiro de 2025 1/55

Estrutura da apresentação

- 1 Introdução
- 2 Construção dos modelos
- 3 Comparação entre os modelos
- 4 Simulações
- 5 Conclusão

3/55

Introdução

- 1 Apresentação dos aspectos gerais do artigo "Attractor sets and quasi-geostrophic equilibrium" de Edward Norton Lorenz
- 2 Relacionar o conteúdo artigo com conceitos apresentados em aula
- 3 Realizar uma abordagem alinhada com o curso de graduação

Metodologia

- Estudar os conceitos fundamentais de fluidos geofísicos e áreas relacionadas.
- Reproduzir a construção dos modelos apresentados no artigo.
- Realizar simulações computacionais para analisar o comportamento dos modelos.

Modelo PF: Características do fluido

- **Homogêneo.** A densidade do fluido é uniforme em todo volume;
- **Incompressível.** O volume não muda quando submetido à pressão.

TAYLOR, Lucas A. (IME-USP) Lorenz 80 Fevereiro de 2025 5/55

Fazendo as devidas alterações notacionais em [Sal98], temos:

$$\frac{\partial V}{\partial t} + (V \cdot \nabla)V + f\mathbf{k} \times V = -g\nabla z \tag{1}$$

$$\frac{\partial z}{\partial t} + \nabla \cdot (zV) = 0 \tag{2}$$

Onde:

- t: tempo;
- r: vetor de posição inicial;
- *V*(*t*, *r*): Velocidade horizontal;
- z(t, r): altura da superfície;

- f: parâmetro de Coriolis;
- *g*: aceleração da gravidade;
- k: vetor da vertical.

Modelo PE: O modelo de água rasa modificado

No artigo, são apresentadas as seguintes equações:

$$\frac{\partial V}{\partial t} = -(V \cdot \nabla)V - f\mathbf{k} \times V - g\nabla z + \nu \nabla^2 \mathbf{V}$$
(3)

$$\frac{\partial z}{\partial t} = -(V \cdot \nabla)(z - h) - (H + z - H)\nabla \cdot \mathbf{V} + \kappa \nabla^2 z + F \tag{4}$$

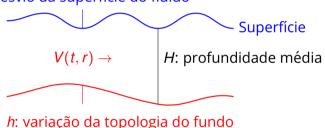
Onde:

- t: tempo
- **r**: vetor de posição inicial;
- H: profundidade média do fluido;
- h(r): variação da superfície topológica;
- V(t, r): Velocidade horizontal;
- z(t, r): altura da superfície;

- f: parâmetro de Coriolis;
- g: aceleração da gravidade;
- F: forças externas;
- κ : coeficiente de difusão viscosa;
- ν : coeficiente de difusão térmica;
- k: vetor da vertical.

8/55

z: desvio da superfície do fluido



TAYLOR, Lucas A. (IME-USP) Lorenz 80 Fevereiro de 2025

Nas equações (3) e (4), temos dois processos de difusão:

- **1 Difusão viscosa:** transferência do momento entre partes do fluido devido à viscosidade (exemplo: mel);
- 2 Difusão térmica: Transferência de calor por condução entre regiões com diferentes temperaturas.

Observação: Ambos os processos tendem a uniformizar suas respectivas propriedades.

TAYLOR, Lucas A. (IME-USP) Lorenz 80 Fevereiro de 2025 9/55

- 1 A média horizontal de h e z é zero:
- 2 V(t,r) e z(t,r) são amortecidas pelo processo de difusão de pequenas escala, este fato auxilia na simulação de fenômenos atmosféricos;
- 3 O "efeito β ", efeito que indica como o movimento do fluido é afetado pelas alterações espaciais do parâmetro Coriolis, é suprimido da equação (4), através da escolha da topografia. Tal decisão baseia-se no artigo [Von52] que prova o fato teoricamente e laboratorialmente.

TAYLOR, Lucas A. (IME-USP) Lorenz 80 Fevereiro de 2025 10/55

A partir da *Decomposição de Helmholtz*, decomposição que divide a *parte rotacional* e a parte *divergente*, aplicada a equação (4), temos:

$$V = \nabla \chi + \mathbf{k} \times \nabla \psi \tag{5}$$

Onde:

- χ : potencial de velocidade (*parte divergente*)
- ψ : função corrente (parte rotacional)
- k: vetor unitário vertical

A partir da equação (3) e (5), obtemos as duas seguintes equações:

$$\frac{\partial \nabla^2 \chi}{\partial t} = -\frac{1}{2} \nabla^2 (\nabla \chi \cdot \nabla \chi) - \nabla \chi \cdot \nabla (\nabla^2 \psi) \times \mathbf{k} + \nabla^2 (\nabla \chi \cdot \nabla \psi \times \mathbf{k})
+ \nabla \cdot (\nabla^2 \psi \nabla \psi) - \frac{1}{2} \nabla^2 (\nabla \psi \cdot \nabla \psi) + \nu \nabla^4 \chi + f \nabla^2 \psi - g \nabla^2 z$$
(6)

$$\frac{\partial \nabla^2 \psi}{\partial t} = -\nabla \cdot (\nabla^2 \psi \nabla \chi) - \nabla \psi \cdot \nabla (\nabla^2 \psi) \times \mathbf{k} - f \nabla^2 \chi + \nu \nabla^4 \psi \tag{7}$$

TAYLOR, Lucas A. (IME-USP) Lorenz 80 Fevereiro de 2025 12/55

Realizando o mesmo processo, a partir das equações (4) e (5), obtemos a seguinte equação:

$$\frac{\partial z}{\partial t} = -\nabla \cdot (z - h)\nabla \chi - \nabla \psi \cdot \nabla (z - h) \times \mathbf{k} - H\nabla^2 \chi + \kappa \nabla^2 z + F$$
 (8)

As equações (6), (7) e (8) serão as equações básicas para a construção do modelo de baixa ordem

- 1 Converter as equações (6), (7) e (8) para um modelo de baixa ordem.
- 2 Transformaremos um modelo formado originalmente por equações primitivas atmosféricas em um sistema de nove variáveis.

Primeiro, introduziremos três vetores adimensionais, que respeitam a seguinte condição:

$$\alpha_1 + \alpha_2 + \alpha_3 = 0 \tag{9}$$

Junto a permutação abaixo:

$$(i,j,k) = (1,2,3), (2,3,1), (3,1,2)$$
 (10)

Definiremos as variáveis a_i, b_i e c_i

Modelo PE: Processo de simplificação

As variavéis a_i , b_i e c_i são definidas da seguinte forma:

$$\mathbf{a}_i = \alpha_i \cdot \alpha_j$$

 $\mathbf{b}_i = \alpha_j \cdot \alpha_i$
 $\mathbf{c}_i = \alpha_j \times \alpha_k \cdot \mathbf{k}$

Apesar dessa relação ser válida, Lorenz apresenta outra (esta foi usada na aplicação computacional):

$$b_i = \frac{1}{2} (a_i - a_j - a_k)$$

$$c_i = c$$

Por fim, definimos um comprimento *L* e criamos três funções ortogonais:

$$\phi_i = \cos\left(\alpha_i \cdot \frac{r}{L}\right)$$

A partir delas, temos:

$$L^2
abla^2 \phi_i = -a_i \phi_i$$
 $L^2
abla \phi_i \cdot
abla \phi_k = -\frac{1}{2} b_{jk} \phi_i + \cdots$
 $L^2
abla \cdot (\phi_j
abla \phi_k) = \frac{1}{2} b_{jk} \phi_i + \cdots$
 $L^2 \phi_j \cdot
abla \phi_k \times \mathbf{k} = -\frac{1}{2} c_{jk} \phi_i + \cdots$

A partir delas, podemos introduzir as variáveis adimensionais normalizadas:

$$t = f^{-1}\tau \tag{11}$$

$$\chi = 2L^2 f^2 \sum x_i \phi_i \tag{12}$$

$$\psi = 2L^2 f^2 \sum y_i \phi_i \tag{13}$$

$$z = 2L^2 f^2 g^{-1} \sum z_i \phi_i \tag{14}$$

$$h = 2L^2 f^2 g^{-1} \sum h_i \phi_i \tag{15}$$

$$F = 2L^2 f^2 g^{-1} \sum F_i \phi_i \tag{16}$$

TAYLOR, Lucas A. (IME-USP) Lorenz 80 Fevereiro de 2025 18/55

Em seguida, aplicamos as variáveis definidas em (11)-(16), nas equações (6), (7) e (8), obtemos as seguintes equações:

$$a_{i}\frac{dx_{i}}{d\tau} = a_{i}b_{i}x_{i}x_{k} - c(a_{i} - a_{k})x_{i}y_{k}c(a_{i} - a_{j})y_{i}x_{k}$$
$$-2c^{2}y_{i}y_{k} - \nu_{0}a_{i}^{2}x_{i} + a_{i}y_{i} - a_{i}z_{i}$$
(17)

$$a_{i}\frac{dy_{i}}{d\tau} = -a_{i}b_{k}x_{i}y_{k} - a_{i}b_{i}y_{i}x_{k} + c(a_{k} - a_{i})y_{i}y_{k} - a_{i}x_{i} - \nu_{0}a_{i}^{2}y_{i}$$
(18)

$$\frac{dz_{i}}{d\tau} = -b_{k}x_{i}(z_{k} - h_{k}) - b_{i}(z_{i} - h_{i})x_{k} + cy_{i}(z_{k} - h_{k})
- c(z_{i} - h_{i})y_{k} + g_{0}a_{i}x_{i} - \kappa_{0}a_{i}z_{i} + F_{i}$$
(19)

TAYLOR, Lucas A. (IME-USP) Lorenz 80 Fevereiro de 2025 19/55

Modelo PF: Variáveis

- x Potencial de velocidade: relacionado à divergência do fluxo.
- v Funcão de corrente: associado à vorticidade do fluido.
- z **Elevação da superfície**: altura da superfície perturbada.

Modelo PE: Variáveis

- $\frac{dx}{dt}$ Ondas gravitacionais.
- $\frac{dy}{dt}$ Associado à vorticidade do fluido.
- $\frac{dz}{dt}$ Relacionado à variação da altura da superfície e sua interação com a vorticidade.

- As variáveis com índice 1 correspondem a campos de velocidade e altura zonalmente uniformes.
- As variáveis com índice 2 ou 3 representam componentes associadas a ondas, ou redemoinhos de grande escala sobrepostos.
- Este modelo será utilizado nas simulações do estudo, seguindo a permutação dada em (10).

TAYLOR, Lucas A. (IME-USP) Lorenz 80 Fevereiro de 2025 22/55

Primeiro, definiremos *U* e *V*:

$$U_i = -b_i x_i + c y_i \tag{20}$$

$$V_i = -b_k x_i - c v_i \tag{21}$$

Em seguida, X_i e Y_i :

$$X_i = -a_i x_i \tag{22}$$

$$Y_i = -a_i y_i \tag{23}$$

TAYLOR, Lucas A. (IME-USP)

Modelo PE: Mais um processo de simplificação

Aplicando $U, V, X_i \in Y_i \text{ em } (17), (18) \in (19), \text{ obtemos:}$

$$\frac{dX_i}{d\tau} = U_i U_k + V_j V_k - \nu_0 a_i X_i + Y_i + a_i Z_i \tag{24}$$

$$\frac{dX_i}{d\tau} = U_i U_k + V_j V_k - \nu_0 a_i X_i + Y_i + a_i z_i
\frac{dY_i}{d\tau} = U_i Y_k + Y_j V_k - X_i - \nu_0 a_i Y_i$$
(24)

$$\frac{dz_{i}}{d\tau} = U_{i}(z_{k} - h_{k}) + (z_{j} - h_{j})V_{k} - g_{0}X_{i} - \kappa_{0}a_{i}z_{i} + F_{i}$$
(26)

Este modelo também segue as permutações de (10).

Da equação (17):

• Eliminam-se todos os termos que contêm x, inclusive aqueles que têm derivada em relação ao tempo.

Das equações (18) e (19):

- Eliminam-se todos os termos não lineares ou topográficos.
- Eliminam-se todos os termos que contêm x e z.

26/55

A partir deste processo obtem-se:

$$(a_{i}g_{0}+1)\frac{dy_{i}}{d\tau} = g_{0}c(a_{k}-a_{j})y_{j}y_{k} - a_{i}(a_{i}g_{0}v_{0} + \kappa_{0})y_{i} - ch_{k}y_{j} + ch_{j}y_{k} + F_{i}$$
(27)

É importante destacar que: para apresentação, optei por apresentar a comparação entre os modelos tomando **apenas** a base para o critério de comparação entre os modelos.

Nas seções finais do artigo [Lor80], há uma análise detalhada sobre a estrutura do atrator e sua relação com a variedade invariante, incluindo suas propriedades qualitativas.

Primeiro, vamos expor um Modelo dissipativo forçado genérico:

$$\frac{dw_i}{dt} = \sum_{i,k}^{N} a_{ijk} w_j w_k - \sum_{i}^{N} b_{ij} w_j + c_i$$
 (28)

$$A = \sum_{i,j,k}^{N} a_{ijk} w_i w_j w_k \quad \land \quad B = \sum_{i,j}^{N} b_{ij} w_i w_j > 0$$

$$C = \sum_{i}^{N} c_i w_i \quad \wedge \quad R^2 = \sum_{i}^{N} w_i^2$$

TAYLOR, Lucas A. (IME-USP) Lorenz 80 Fevereiro de 2025 28/55

Modelo dissipativo forçado

- A é um polinômio cúbico e representa as interações não lineares entre as componentes do sistema;
- B é um polinônio quadrático e representa a dissipação do sistema;
- C é um polinômio linear e representa o forçamento externo;
- *R* é a norma euclidiana ao quadrado e representa a energia total.

E vamos definir o A_1 e C_1 como o máximo de A e C e B_1 como o mínimo de B

TAYLOR, Lucas A. (IME-USP) Lorenz 80 Fevereiro de 2025 29/55

Condições Especiais

Os modelos analisados no artigo [Lor80] devem satisfazer as seguintes condições:

1 A condição de dissipação:

$$B_1^2 - 4A_1C_1 > 0 (29)$$

2 Restrição sobre os coeficientes do sistema:

$$a_{iik} = 0$$
, se $j = 1 \lor k = i$

3 Volume zero: A taxa de variação do volume satisfaz

$$\frac{dV}{dt} = -V \sum_{i=1}^{N} b_{ii}, \tag{30}$$

o que implica que o volume diminui exponencialmente ao longo do tempo devido à dissipação do sistema.

Volume zero

A equação (30) indica que:

- Como *B* é positivo definido, $V \rightarrow 0$ à medida que o tempo avança.
- Isso implica que a dinâmica do sistema se restringe progressivamente a regiões de menor volume no espaço de fase.
- Qualquer superfície inicial S gera uma sequência de superfícies S_1, S_2, \ldots , onde cada uma tem volume menor que a anterior.
- No limite, a sucessão de superfícies converge para um subconjunto de dimensão inferior, caracterizando um atrator dissipativo.

- Modelo QG. No modelo QG, a energia total é aproximadamente conservada pelos termos quadráticos. Além disso, a dissipação introduzida pelos processos de difusão age de forma análoga ao termo dissipativo do sistema genérico (28). Assim, o modelo QG possui um atrator de volume zero.
- **2 Modelo PE.** Apesar do modelo PE não conservar exatamente a energia total, se $F_1^2 + F_2^2 + F_3^2$ for suficientemente pequeno, a condição (29) é satisfeita. Nesse caso, as trajetórias do sistema permanecem limitadas e o atrator tem **volume zero**.

Dada a seleção do modelo, o seguinte processo é realizado:

- 1 Seleção de constantes e condições iniciais
- Método de discretização (RK4)
- 3 Plotagem

```
1 vetor a = [1, 1, 3]
_{2} vetor b = [
0.5 * (vetor a[0] - vetor a[1] - vetor a[2]),
40.5 * (vetor a[1] - vetor a[2] - vetor a[0]),
50.5 * (vetor a[2] - vetor a[0] - vetor a[1]),
7 c = math.sqrt(3/4)
9 f inv = 10800
10 vetor h = [-1, 0, 0]
vetor f = [0.1, 0, 0]
12 q 0 = 8
13 \text{ kappa}_0 = 1 / 48
14 \text{ nu}_0 = \text{kappa}_0
```

TAYLOR, Lucas A. (IME-USP)

Método de discretização RK4: Características gerais

Um método é de Runge-Kutta explícito de ordem 4 se, e só se, satisfaz três propriedades:

- 1 Método de passo único explícito;
- 2 Apresenta boa estabilidade para equações diferenciais ordinárias (EDOs).
- 3 Possui erro global da ordem de $\mathcal{O}(h^4)$, garantindo alta precisão com um custo computacional moderado.

TAYLOR, Lucas A. (IME-USP) Lorenz 80 Fevereiro de 2025 35/55

Tomando como referência [A M23], podemos expressar o método RK44 da seguinte maneira:

$$\Phi(t, y, h) = \frac{1}{6} (\kappa_1 + 2\kappa_2 + 2\kappa_3 + \kappa_4) \quad \text{com} \quad \begin{cases} \kappa_2 \\ \kappa_3 \end{cases}$$

$$\Phi(t, y, h) = \frac{1}{6} (\kappa_1 + 2\kappa_2 + 2\kappa_3 + \kappa_4) \quad \text{com} \quad \begin{cases} \kappa_1 = f(t, y) \\ \kappa_2 = f(t + h/2, y + (h/2)\kappa_1) \\ \kappa_3 = f(t + h/2, y + (h/2)\kappa_2) \\ \kappa_4 = f(t + h, y + h\kappa_3) \end{cases}$$

Simulações

oooooooooooooo

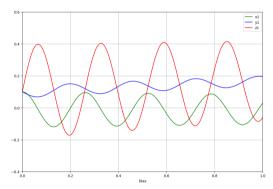
37/55

Modelo PE: Condições iniciais - padrão

Primeira condição inicial, é a dada por padrão e tem o intuito de reproduzir a figura 1 do artigo.

```
1 # Condições iniciais
2 \times 0 = [0.1, 0, 0]
y0 = [0.1, 0, 0]
4 z0 = [0.1, 0.0]
```

Modelo PE: Resultados condição inicial padrão



(a) Condição padrão - 01 dia (reprodução)

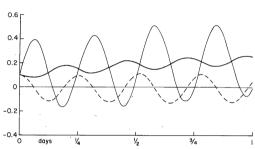
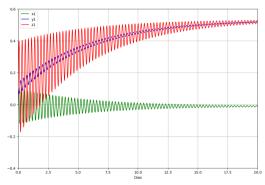


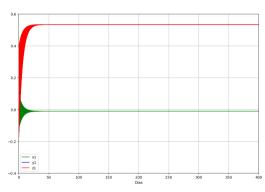
Fig. 1. Variations of x_1 (dashed curve), y_1 (heavy solid curve) and z_1 (thin solid curve) during first day of first numerical solution of PE model.

(b) Condição padrão - 01 dia (artigo)

Modelo PE: Resultados condição inicial padrão



(a) Condição padrão - 20 dias



(b) Condição padrão - 400 dias

TAYLOR, Lucas A. (IME-USP) Lorenz 80 Fevereiro de 2025 39/55

A circulação de Hadley é um padrão de circulação atmosférica nos trópicos, onde o ar quente sobe próximo ao equador e desce em latitudes mais altas, formando um ciclo convectivo.

- Em 1735, Hadley incorporou o efeito da rotação da Terra, mostrando que a velocidade do ar varia com a latitude, influenciando a direção predominante dos ventos nos trópicos.
- Baseia-se na conservação do momento angular, garantindo o equilíbrio do movimento atmosférico e evitando mudanças na rotação da Terra.
- Responsável pelos ventos predominantes nos trópicos e pela redistribuição de calor na atmosfera, influenciando padrões climáticos globais.

A partir do artigo [GM82], temos que os valores dos vetores para as condições de Hadley são definidas como:

$$x_1 = -\nu_0 a_1 y_1,$$

$$y_1 = \frac{F_1}{a_1} v_0 \left(1 + a_1 g_0 + \nu_0^2 a_1^2 \right),$$

$$z_1 = \left(1 + \nu_0^2 a_1^2 \right) y_1$$

$$x_2 = y_2 = z_2 = x_3 = y_3 = z_3 = 0$$

Modelo PE: Condições iniciais - Hadley 01

Adaptando para o código, temos:

```
1 # Condições iniciais
_{2} v1 = (vetor f[1]
3 / \text{vetor a[1]} * \text{nu } 0 * (1 + \text{vetor a[1]} * q 0 + \text{nu } 0 * * 2 * \text{vetor a[1]} * * 2)
4 z1 = (1 + nu 0**2 * vetor a[1] ** 2) * v1
5 x1 = -nu \ 0 * vetor \ a[1] * v1
7 \times \text{hadlev01 inicial} = [x1, 0, 0]
8 v hadlev01 inicial = [v1, -(10 ** (-5)), 0]
9 z_hadley01_inicial = [z1, 10 ** (-5), 0]
```

TAYLOR, Lucas A. (IME-USP) Lorenz 80 Fevereiro de 2025 42/55

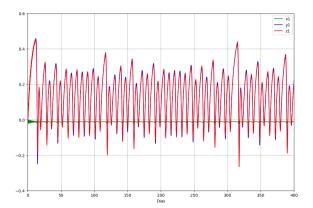


Figure: Hadley 01 - 400 dias

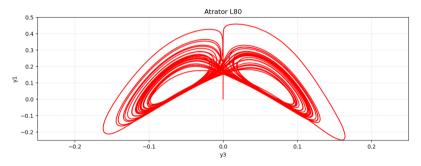


Figure: Hadley 01 - Projeção $v_3 \times v_1$

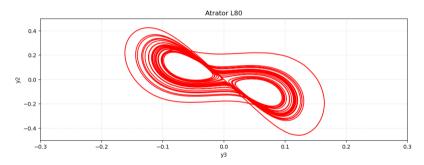


Figure: Hadley 01 - Projeção $y_3 \times y_2$

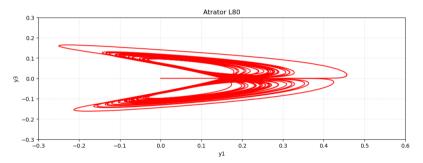


Figure: Hadley 01 - Projeção $y_1 \times y_3$

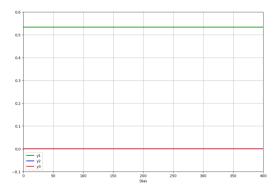
A presente condição reproduz as condições da circulação de Hadley de acordo com [Lor80]

```
# Condições iniciais do modelo PE
x_hadley02_inicial = [-0.01111, 0, 0]
y_hadley02_inicial = [0.53331, 0, 0]
z_hardle02_inicial = [0.53354, 0, 0]
```

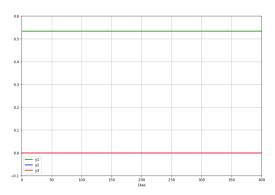
Equivalente a seguinte condição do QG Model:

```
# Condições iniciais do modelo QG
2 y0 = [0.53333, 0, 0]
3
```

Modelo PE e Modelo QG: Resultados para a condição de Hadley 02



(a) Condição de Hadley 02 - 400 dias (PE Model)



(b) Condição de Hadley 02 - 400 dias (OG Model)

TAYLOR, Lucas A. (IME-USP) Lorenz 80 Fevereiro de 2025 48/55

- 1 Apesar das equações (24)-(26) serem simplificações de (17)-(19), nenhuma das referências utilizadas utilizou as equações (24)-(26)
- 2 Na tentativa de plotagem das (24)-(26), houve diversos problemas, os principais foram: *overflow* e desvio em relação a natureza das equações (17)-(19)

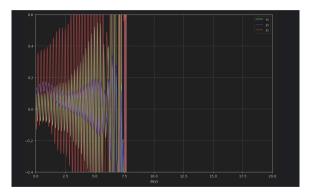
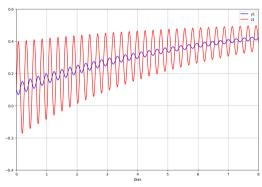
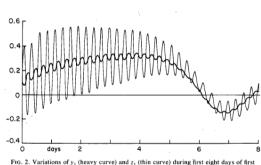


Figure: Tentativa de plotagem equações (24)-(26)

Algumas dificuldades: equações (17)-(19)



(a) Condição padrão - 8 dias



numerical solution of PE model.

(b) Condição padrão - 8 dias (artigo)

TAYLOR, Lucas A. (IME-USP) Lorenz 80 Fevereiro de 2025 51/55



Referências I

- [A M23] R. L. Nós A. M. Roma J. S. Bevilacqua. "Métodos para a solução numérica de equações diferenciais ordinárias a valores iniciais". Notas de aula, curso de Métodos Numéricos, USP. 2023.
- [CLM17] Mickaël D Chekroun, Honghu Liu, and James C McWilliams. "The emergence of fast oscillations in a reduced primitive equation model and its implications for closure theories". In: *Comput. Fluids* 151 (June 2017), pp. 3–22.
- [CLM21] Mickaël D Chekroun, Honghu Liu, and James C McWilliams. "Stochastic rectification of fast oscillations on slow manifold closures". en. In: *Proc. Natl. Acad. Sci. U. S. A.* 118.48 (Nov. 2021), e2113650118.
- [Gil82] Adrian E. Gill. *Front matter*. International geophysics series. Elsevier, 1982, p. iii.

Referências II

- [GM82] Peter R Gent and James C McWilliams. "Intermediate model solutions to the Lorenz equations: Strange attractors and other phenomena". en. In: *J. Atmos. Sci.* 39.1 (Jan. 1982), pp. 3–13.
- [Lor80] Edward N Lorenz. "Attractor sets and quasi-geostrophic equilibrium". en. In: *J. Atmos. Sci.* 37.8 (Aug. 1980), pp. 1685–1699.
- [Sal98] Rick Salmon. *Lectures on geophysical fluid dynamics*. Oxford University Press, USA, 1998.
- [Von52] WILLIAM S. Von ARX. "A Laboratory Study of the Wind-driven Ocean Circulation.". In: *Tellus* 4.4 (1952), pp. 311–318. DOI: https://doi.org/10.1111/j.2153-3490.1952.tb01018.x.