



MODELAGEM TEÓRICA DA INFLUENCIA DA RUGOSIDADE DA SUPERFICIE NA TAXA DE DISSIPAÇÃO DE ECT NA CAMADA LIMITE CONVECTIVA

JOÃO MARCELO HOFFMANN DE SOUZA¹; ANDRÉ BECKER NUNES²

¹Universidade Federal de Pelotas – jm.hoffmann@yahoo.com.br ²Universidade Federal de Pelotas – andre.nunes@ufpel.edu.br

1. INTRODUÇÃO

A Camada Limite Planetária (CLP) é uma região localizada na troposfera inferior se estendendo da superfície da Terra até a altura em que a atmosfera sofre influência da superfície com fenômenos de escala de tempo de uma hora ou menos (STULL, 1988). Uma variável importante no estudo da CLP é a energia cinética turbulenta (ECT), grandeza que indica a intensidade da turbulência presente em uma camada. Após ser produzida por forçantes de origem térmica e mecânica, a ECT é transferida dos maiores para os menores vórtices até alcançar a escala de tamanho pequena o suficiente (escala de Kolmogorov) para que seja dissipada pela viscosidade. Assim, os pequenos vórtices têm como função principal dissipar ECT.

A rugosidade superficial (z_0) influencia no papel da superfície em gerar turbulência mecânica. WIERINGA (1992) define z_0 como um parâmetro que descreve o quanto uma superfície é eficiente em transformar a energia do vento médio sobre ela em movimento turbulento.

Uma vez que a taxa de dissipação da ECT (ε) depende da ECT contida nos pequenos vórtices (e), que por sua vez pode ser relacionada com o tipo de superfície em que se encontra, a dissipação de energia na CLP depende do parâmetro z_0 . Este trabalho tem por objetivo realizar um estudo através de modelagem analítica de ε para toda a extensão vertical da CLP e aplicado a diferentes condições de z_0 .

2. METODOLOGIA

Este trabalho foi desenvolvido utilizando a equação (1) (DEARDORFF, 1980) com comprimento de mistura para os pequenos vórtices, l = 50m, calculado por DEGRAZIA et al. (2007) e a constante $C_s = 0.93$ para o caso convectivo de MOENG; WYNGAARD (1988).

$$\varepsilon = C_s \left(e^{3/2} / l \right) \tag{1}$$

A energia cinética turbulenta dos pequenos vórtices (e) foi calculada utilizando a equação (2) de NUNES et al. (2010)

$$e = \left[0,65 - 0,33\left(0,004 + \frac{z}{z_i}\right)^{\frac{1}{2}}\right] \left[c1u_*^2 + c2w_*^2\right]$$
(2)

sendo z a altura da camada acima da superfície, z_i a altura da CLP e os parâmetros c1 e c2 são definidos por

$$\begin{bmatrix} c1\\ c2 \end{bmatrix} = \begin{bmatrix} \left[-2.4 \left(\frac{z}{zi} \right)^2 + 3.7 \left(\frac{z}{zi} \right) + 0.65 \right]^{-1} \\ 0.075c1 \end{bmatrix}$$





A velocidade de fricção u_* , equação (3), e a velocidade convectiva w_* , equação (4), seguem as definições de STULL (1988) e DEARDORFF (1970) respectivamente.

$$u_* = \frac{\overline{M}k}{\ln(z/z_0)} \tag{3}$$

$$w_* = \left[\frac{g}{\bar{T}} z_i H_s\right]^{\frac{1}{3}} \tag{4}$$

em que $\overline{M} = 10ms^{-1}$ é a velocidade média do vento na CLP, k = 0.4 a constante de von Karman, $g = 9.8ms^{-2}$ a aceleração da gravidade e $\overline{T} = 285K$ a temperatura média na camada. Os resultados foram comparados entre dois instantes de tempo representados pelos fluxos de calor na superfície $H_{s,i} = 0.04kms^{-1}$ para o início da atividade convectiva aproximadamente às 7h e $H_{s,f} = 0.24kms^{-1}$ indicando o estabelecimento da convecção em aproximadamente 12h (NUNES et al., 2010). As condições superficiais utilizadas neste trabalho foram empregadas no termo z_0 da equação (3) e seguem da classificação Davenport (WIERINGA, 1992).

3. RESULTADOS E DISCUSSÃO

O perfil vertical de ε é mostrado na Figura 1 para quatro comprimentos de rugosidade, $z_0 = 0.005, 0.1, 1, 2m$, e duas situações podem ser destacadas. A primeira corresponde ao decaimento acentuado de ε ao longo da camada limite superficial ($z \le 100m$). Como mostrado na Figura 1, as regiões localizadas sobre superfícies de maior z_0 dissipam mais energia do que as localizadas sobre regiões de menores z_0 , porém tem decaimento de ε com a altura mais elevado. A segunda situação corresponde ao perfil de ε na metade superior da CLP ($z \ge 500m$). Observa-se que os perfis estão praticamente sobrepostos indicando indiferença de ε entre todos os valores de z_0 com dissipação praticamente nula e constante com a altura. Ainda pode ser observado que independente de z_0 as maiores taxas de dissipação ocorrem próximo a superfície.

Como discutido anteriormente, a maior parte da energia dissipada ocorre na CLS. A Figura 2 mostra o comportamento de ε ao longo de cinco níveis verticais inseridos na CLS, z = 10, 25, 50, 75, 100m. Aqui fica evidente a função desempenhada por z_0 na dissipação de ECT em cada nível. Enquanto é observado um aumento exponencial de ε com aumento de z_0 à 10m acima da superfície, essa relação tende à linearidade em níveis mais altos.

Para entender como z_0 influencia na variação temporal de ε foi calculado um índice taxa de dissipação de ECT através da razão entre ε às 7h e às 12h mostrados na Figura 3 para os níveis verticais z = 10, 50, 100m. O primeiro ponto a ser observado é que nos níveis mais altos da CLS ε é mais sensível à variação temporal. O segundo ponto observado é que as regiões acima dos menores z_0 apresentaram as maiores variações temporais de ε com taxa de dissipação às 7h representando 72% do valor encontrado para às 12h em z = 100m e 79% em z = 10m. Para os maiores z_0 esse valor chega a 96% em z = 100m e 99% em z = 10m.







Figura 1 – Perfil vertical de ε para $z_0 = 0.005, 0.1, 1 \text{ e } 2m$.



Figura 2 – ε em função de z_0 para z = 10, 25, 50, 75 e 100m.



Figura 3 – Índice de dissipação de ECT como função de z_0 entre 7h e 12h para z = 10, 25, 50, 75 e 100m.





4. CONCLUSÕES

Este estudo ajudou a compreender o papel da superfície terrestre na dissipação de ECT na CLP ao longo da fase de transição matutina. Verificamos que independente das características superficiais a dissipação de ECT ocorre na metade inferior da CLP intensificando-se com a proximidade da superfície. Verificamos também que a variação matutina de ε claramente visível na presença dos pequenos z_0 torna-se praticamente inexistente para os maiores valores deste parâmetro.

5. REFERÊNCIAS BIBLIOGRÁFICAS

DEARDORFF, J. Convective velocity and temperature scales for the unstable planetary boundary layer and Rayleigh convection. **Journal of the Atmospheric Sciences**, v. 27, p. 1211-1213, 1970.

DEARDORFF, J. Stratocumulus-capped mixed layers derived from three-dimensional model. **Boundary-Layer Meteorology**,v. 18, p. 495-527, 1980.

DEGRAZIA, G. A.; NUNES, A. B.; SATYAMURTY, P.; ACEVEDOA, O. C.; VELHO, H. F. D. C.; RIZZA, U.; CARVALHO, J. C. Employing Heisenberg's turbulent spectral transfer theory to parameterize sub-filter scales in LES models. **Atmospheric Environment,** v. 41, p. 7059-7068, 2007.

MOENG, C-H; WYNGAARD, J. Spectral analysis of large-eddy simulations of the convective boundary layer. **Journal of the Atmospheric Sciences**,v. 45, p. 3573-3587, 1988.

NUNES, B.; CAMPOS VELHO, H. F.; SATYAMURTY, P.; DEGRAZIA, G.; GOULART, A.; RIZZA, U. Morning Boundary-Layer Turbulent Kinetic Energy by Theoretical Models. **Boundary-Layer Meteorology**, v. 134, p. 23-39, 2010.

STULL, R. B. **An introduction to boundary layer meteorology**. Dordrecht: Kluwer Academic Publishers, 1988.

WIERINGA, J. Updating the Davenport roughness classification. Journal of Wind Engineering and Industrial Aerodynamics, v. 41, p. 357-368, 1992.