Aerodinámica de altas velocidades y fenómenos de re-entrada Métodos de Inclinación Local

Sebastián Franchini

Curso 2020-2021

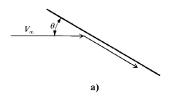


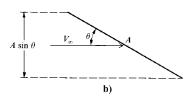
Instituto Universitario de Microgravedad "Ignacio Da Riva" Universidad Politécnica de Madrid. IDR/UPM E.T.S.I. Aeronáutica y del Espacio www.idr.upm.es

Flujo Newtoniano

Flujo Newtoniano

- Modelo desarrollado por Newton para calcular la fuerza sobre una placa inclinada. Publicado en el Principia en 1687
- Considera el fluido como un choro de partículas que inciden sobre la placa
- Cuando chocan con la placa pierden toda la cantidad de movimiento en la dirección normal a la placa, pero la conservan en la dirección tangencial





• La variación de la velocidad en la dirección normal a la placa es

$$\Delta u = u_{\infty} \sin \theta$$

y el gasto que incide sobre la placa de área A es

$$G = \rho_{\infty} u_{\infty} A \sin \theta$$

• La variación de la velocidad en la dirección normal a la placa es

$$\Delta u = u_{\infty} \sin \theta$$

y el gasto que incide sobre la placa de área A es

$$G = \rho_{\infty} u_{\infty} A \sin \theta$$

 La fuerza debe ser igual a la variación en la cantidad de movimiento en la dirección normal a la placa:

La variación de la velocidad en la dirección normal a la placa es

$$\Delta u = u_{\infty} \sin \theta$$

y el gasto que incide sobre la placa de área A es

$$G = \rho_{\infty} u_{\infty} A \sin \theta$$

 La fuerza debe ser igual a la variación en la cantidad de movimiento en la dirección normal a la placa:

$$F = G\Delta u = (\rho_{\infty}u_{\infty}A\sin\theta)(u_{\infty}\sin\theta)$$
$$= \rho_{\infty}u_{\infty}^2A\sin^2\theta$$

O bien,

$$\frac{F}{A} = \rho_{\infty} u_{\infty}^2 \sin^2 \theta$$

presión debida al chorro de partículas.

O bien,

$$\frac{F}{A} = \rho_{\infty} u_{\infty}^2 \sin^2 \theta$$

presión debida al chorro de partículas.

 Debe sumarse la presión estática debido al movimiento aleatorio de la partículas de gas ⊳la presión estática

• O bien,

$$\frac{F}{A} = \rho_{\infty} u_{\infty}^2 \sin^2 \theta$$

presión debida al chorro de partículas.

 Debe sumarse la presión estática debido al movimiento aleatorio de la partículas de gas ⊳la presión estática

$$p - p_{\infty} = \frac{F}{A} = \rho_{\infty} u_{\infty}^2 \sin^2 \theta$$

O bien,

$$\frac{F}{A} = \rho_{\infty} u_{\infty}^2 \sin^2 \theta$$

presión debida al chorro de partículas.

 Debe sumarse la presión estática debido al movimiento aleatorio de la partículas de gas ⊳la presión estática

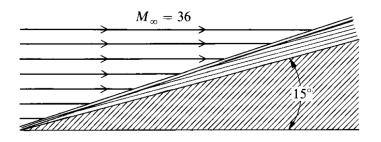
$$p - p_{\infty} = \frac{F}{A} = \rho_{\infty} u_{\infty}^2 \sin^2 \theta$$

Por lo que el coeficiente de presión sobre la placa queda:

$$c_p = \frac{p - p_{\infty}}{\frac{1}{2}\rho_{\infty}u_{\infty}^2} = 2\sin^2\theta$$

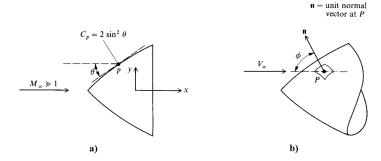
El flujo hipersónico tiene semejanza geométrica y cinemática con el modelo de Newton, por lo que presenta semejanza dinámica.

El flujo hipersónico tiene semejanza geométrica y cinemática con el modelo de Newton, por lo que presenta semejanza dinámica.



$$c_p = \frac{p - p_{\infty}}{\frac{1}{2}\rho_{\infty}u_{\infty}^2} = 2\sin^2\theta$$

Puede extenderse para figuras bidimensionales con curvatura y cuerpos tridimensionales



Se determina la componente de la velocidad u_{∞} normal a al superficie:

$$\mathbf{u}_{\infty} \cdot \mathbf{n} = u_{\infty} \cos \phi = u_{\infty} \sin \left(\frac{\pi}{2} - \phi \right)$$

Se determina la componente de la velocidad u_{∞} normal a al superficie:

$$oldsymbol{u}_{\infty}\cdotoldsymbol{n}=u_{\infty}\cos\phi=u_{\infty}\sin\left(rac{\pi}{2}-\phi
ight)$$

Como
$$\theta = \pi/2 - \phi$$

$$\boldsymbol{u}_{\infty}\cdot\boldsymbol{n}=u_{\infty}\sin\theta$$

Se determina la componente de la velocidad u_{∞} normal a al superficie:

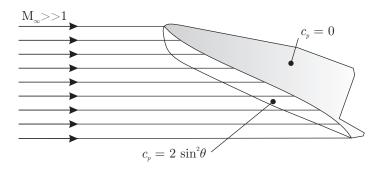
$$\mathbf{u}_{\infty} \cdot \mathbf{n} = u_{\infty} \cos \phi = u_{\infty} \sin \left(\frac{\pi}{2} - \phi \right)$$

Como
$$\theta = \pi/2 - \phi$$

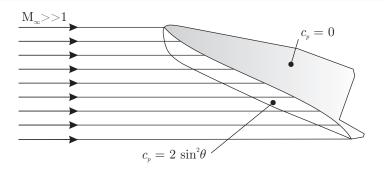
$$\boldsymbol{u}_{\infty} \cdot \boldsymbol{n} = u_{\infty} \sin \theta$$

O bien

$$\sin\theta = \frac{\boldsymbol{u}_{\infty}}{u_{\infty}} \cdot \boldsymbol{n}$$



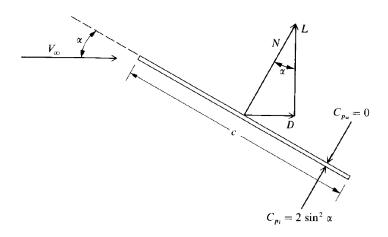
- En el flujo newtoniano las partículas de aire inciden sobre el área frontal del cuerpo.
- En el área que se encuentra a sotavento puede suponerse que $p=p_{\infty}=>c_p=0$



- En el flujo newtoniano las partículas de aire inciden sobre el área frontal del cuerpo.
- En el área que se encuentra a sotavento puede suponerse que $p=p_{\infty}=>>c_{\scriptscriptstyle D}=0$

Conocer la distribución de coeficiente de presión se reduce a un problema geométrico

Ejemplo placa plana en régimen hipersónico



El coeficiente de presión en el intradós es

$$c_{p,I} = 2\sin^2 \alpha$$

En el extradós es

$$c_{p,E}=0$$

En el extradós es

$$c_{p,F}=0$$

Integrando a lo largo de la cuerda se obtiene el coeficiente de fuerza normal:

$$c_n = \frac{1}{c} \int_0^c (c_{p,I} - c_{p,E}) dx$$
$$= \frac{1}{c} (2 \sin^2 \alpha) c$$

O bien,

$$c_n = 2\sin^2 \alpha$$

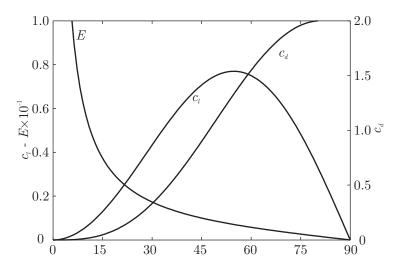
Los coeficientes de sustentación y resistencia son:

$$c_I = c_n \cos \alpha = 2 \sin^2 \alpha \cos \alpha$$

 $c_d = c_n \sin \alpha = 2 \sin^3 \alpha$

Y la eficiencia aerodinámica:

$$\frac{c_l}{c_d} = \cot \alpha$$



Observaciones

 Estos resultados no dependen implícitamente del número de Mach

- Estos resultados no dependen implícitamente del número de Mach
- La eficiencia crece infinitamente para $\alpha \to 0$, no se considera la resistencia de fricción

- Estos resultados no dependen implícitamente del número de Mach
- La eficiencia crece infinitamente para $\alpha \to 0$, no se considera la resistencia de fricción
- El $c_{l\,\text{máx}}$ ocurre a $\alpha \approx 55^\circ$. El coeficiente máximo de mucho vehículos hipersónicos ocurre en el entorno a ese ángulo.

- Estos resultados no dependen implícitamente del número de Mach
- La eficiencia crece infinitamente para $\alpha \to 0$, no se considera la resistencia de fricción
- El $c_{l\,\text{máx}}$ ocurre a $\alpha \approx 55^\circ$. El coeficiente máximo de mucho vehículos hipersónicos ocurre en el entorno a ese ángulo.
- Para ángulos de ataque pequeños la curva de c_I no es lineal, en contraste con los perfiles en régimen subsónico. El flujo hipersónico es no-lineal.

Método de Newton modificado

El el 55' se propuso la siguiente modificación:

$$c_p = c_{p\,\text{máx}} \sin^2 \theta$$

Método de Newton modificado

El el 55' se propuso la siguiente modificación:

$$c_p = c_{p\,\text{máx}} \sin^2 \theta$$

Donde:

$$c_{p\,\text{máx}} = rac{p_{0,2} - p_{\infty}}{rac{1}{2}\rho_{\infty}u_{\infty}^2} = rac{2}{\gamma \mathrm{M}_{\infty}^2} \left(rac{p_{0,2}}{p_{\infty}} - 1
ight)$$

Método de Newton modificado

El el 55' se propuso la siguiente modificación:

$$c_p = c_{p\,\text{máx}} \sin^2 \theta$$

Donde:

$$c_{p\, ext{máx}} = rac{p_{0,2} - p_{\infty}}{rac{1}{2}
ho_{\infty} u_{\infty}^2} = rac{2}{\gamma \mathrm{M}_{\infty}^2} \left(rac{p_{0,2}}{p_{\infty}} - 1
ight)$$

La relación de Rayleigh para el tubo de pitot es:

$$\frac{p_{0,2}}{p_{\infty}} = \left[\frac{\left(\gamma+1\right)^2 \mathrm{M}_{\infty}^2}{4\gamma \mathrm{M}_{\infty}^2 - 2\left(\gamma-1\right)}\right]^{\gamma/(\gamma-1)} \left[\frac{1-\gamma+2\gamma \mathrm{M}_{\infty}^2}{\gamma+1}\right]$$

Reemplazando en el $c_{p \, \text{máx}}$

$$c_{
ho\, ext{máx}} = rac{2}{\gamma ext{M}_{\infty}^2} \left\{ \left[rac{\left(\gamma+1
ight)^2 ext{M}_{\infty}^2}{4\gamma ext{M}_{\infty}^2 - 2\left(\gamma-1
ight)}
ight]^{\gamma/(\gamma-1)} \left[rac{1-\gamma+2\gamma ext{M}_{\infty}^2}{\gamma+1}
ight] - 1
ight\}$$

Reemplazando en el $c_{p \text{ máx}}$

$$c_{\rho\,\text{máx}} = \frac{2}{\gamma \mathrm{M}_{\infty}^2} \left\{ \left[\frac{\left(\gamma+1\right)^2 \mathrm{M}_{\infty}^2}{4\gamma \mathrm{M}_{\infty}^2 - 2\left(\gamma-1\right)} \right]^{\gamma/(\gamma-1)} \left[\frac{1-\gamma+2\gamma \mathrm{M}_{\infty}^2}{\gamma+1} \right] - 1 \right\}$$

Si
$$M_{\infty} \to \infty$$

$$c_{p\, ext{máx}}
ightarrow \left[rac{\left(\gamma+1
ight)^2}{4\gamma}
ight]^{\gamma/\left(\gamma-1
ight)} \left[rac{4}{\gamma+1}
ight]$$

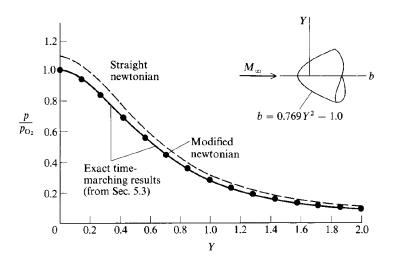
Reemplazando en el $c_{p \, \text{máx}}$

$$c_{
ho\, ext{máx}} = rac{2}{\gamma ext{M}_{\infty}^2} \left\{ \left[rac{\left(\gamma+1
ight)^2 ext{M}_{\infty}^2}{4\gamma ext{M}_{\infty}^2 - 2\left(\gamma-1
ight)}
ight]^{\gamma/(\gamma-1)} \left[rac{1-\gamma+2\gamma ext{M}_{\infty}^2}{\gamma+1}
ight] - 1
ight\}$$

Si $M_{\infty} \to \infty$

$$c_{
m p\,m\acute{a}x}
ightarrow \left[rac{(\gamma+1)^2}{4\gamma}
ight]^{\gamma/(\gamma-1)} \left[rac{4}{\gamma+1}
ight]$$

- Si $\gamma = 1.4 ==> c_{p \text{ máx}} = 1.839$
- Si $\gamma = 1 ==> c_{p \text{ máx}} = 2$

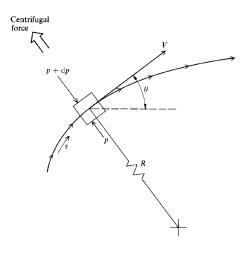


Observaciones

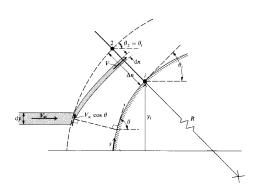
• El MDN modificado no es independiente del número de Mach

- El MDN modificado no es independiente del número de Mach
- El MDN modificado hace que en el punto de remanso el método de Newton sea exacto

- El MDN modificado no es independiente del número de Mach
- El MDN modificado hace que en el punto de remanso el método de Newton sea exacto
- Cuando $M_{\infty} \to \infty$ y $\gamma \to 1$, $\triangleright c_p = 2 \sin^2 \theta$

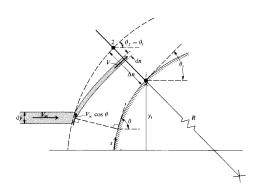


Método de Newton-Busemann



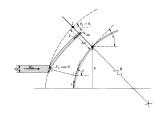
- Consideramos una capa de espesor Δn en la que las partículas se mueven luego de impactar
 - ullet luego haremos $\Delta n
 ightarrow 0$ para consistencia con la teoría de Newton

Método de Newton-Busemann



- Se asume que la capa de fluido también tiene radio R
- Se considera el tubo de corriente de alto dy
 - \bullet cuando entra en la capa cercana al cuerpo su dirección cambia a θ

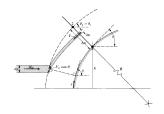
Método de Newton-Busemann



• En al sección i-2, de la segunda ley de Newton:

$$\frac{\partial p}{\partial n} = \frac{\rho u^2}{R}$$

Método de Newton-Busemann



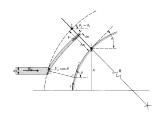
• En al sección i-2, de la segunda ley de Newton:

$$\frac{\partial p}{\partial n} = \frac{\rho u^2}{R}$$

• Integrando entre i-2:

$$\int_{p_i}^{p_2} \mathrm{d}p = \int_0^{\Delta n} \frac{\rho u^2}{R} \mathrm{d}n$$

Método de Newton-Busemann



Por continuidad:

$$\rho_{\infty} u_{\infty} dy = \rho u dn$$

Por tanto

$$p_2 - p_i = \int_0^{y_i + \Delta n \cos \theta_i} \frac{\rho_\infty u_\infty}{R} u \mathrm{d}y$$

• Hemos cambiado la integración de $i \to 2$ en el sistema dentro de la capa de fluido, a $0 \to y_i + \Delta n \cos \theta_i$ en el flujo no perturbado.

Método de Newton-Busemann

• Haciendo $\Delta n \rightarrow 0$:

$$p_2 - p_i = \int_0^{y_i} \frac{\rho_\infty u_\infty}{R} u \mathrm{d}y$$

Método de Newton-Busemann

• Haciendo $\Delta n \rightarrow 0$:

$$p_2 - p_i = \int_0^{y_i} \frac{\rho_\infty u_\infty}{R} u \mathrm{d}y$$

ullet A lo largo del tubo de corriente la velocidad es $u=u_{\infty}\cos heta$

$$p_2 - p_i = \frac{\rho_\infty u_\infty^2}{R} \int_0^{y_i} \cos\theta dy$$

Método de Newton-Busemann

• Haciendo $\Delta n \rightarrow 0$:

$$p_2 - p_i = \int_0^{y_i} \frac{\rho_\infty u_\infty}{R} u \mathrm{d}y$$

ullet A lo largo del tubo de corriente la velocidad es $u=u_{\infty}\cos heta$

$$p_2 - p_i = \frac{\rho_\infty u_\infty^2}{R} \int_0^{y_i} \cos\theta dy$$

• De la definición del radio de curvatura en el punto i:

$$\frac{1}{R} = -\left(\frac{\mathrm{d}\theta}{\mathrm{d}s}\right)_i = -\left(\frac{\mathrm{d}\theta}{\mathrm{d}y}\right)_i \sin\theta_i$$

Remplazando en la integral:

$$p_i = p_2 + \rho_\infty u_\infty^2 \left(\frac{\mathrm{d}\theta}{\mathrm{d}y}\right)_i \sin\theta_i \int_0^{y_i} \cos\theta \mathrm{d}y$$

Método de Newton-Busemann

ullet Restando p_{∞} en ambos lados y dividiendo por q_{∞}

$$c_{p,i} = c_{p,2} + 2\left(\frac{\mathrm{d}\theta}{\mathrm{d}y}\right)_i \sin\theta_i \int_0^{y_i} \cos\theta \mathrm{d}y$$

 En el punto 2 se puede considerar que no hay fuerza centrífuga, es directamente el coeficiente de presión según la ley de Newton

$$c_{p,i} = 2\sin^2\theta + 2\left(\frac{d\theta}{dy}\right)_i \sin\theta_i \int_0^{y_i} \cos\theta dy$$

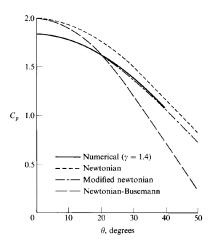
Expresión del coeficiente de presión en un punto *i* sobre una superficie bidimensional con curvatura.

• Para cuerpos con simetría axial se puede demostrar:

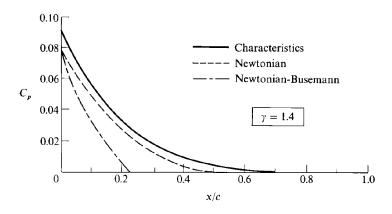
$$c_{p,i} = 2\sin^2\theta + 2\left(\frac{d\theta}{dy}\right)_i \frac{\sin\theta_i}{y_i} \int_0^{y_i} y\cos\theta dy$$

O bien, expresado en términos del área de la sección transversal, $A = \pi y_i^2$

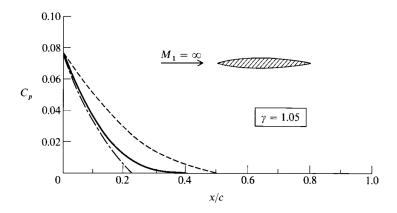
$$c_{p,i} = 2\sin^2\theta + 2\left(\frac{d\theta}{dA}\right)_i \sin\theta_i \int_0^{A_i} \cos\theta dA$$



Cilindro circular



Perfil biconvexo



Perfil biconvexo

- El método de Newton-Busemann añade una corrección por fuerza centrífuga en cuerpos con curvatura
- 2 Los resultados difieren de métodos exactos.

Recordamos: el coeficiente de presión detrás de una OdCh oblicua es:

$$c_{
ho} = \frac{4}{\gamma + 1} \left(\sin^2 \beta - \frac{1}{\mathrm{M}_{\infty}^2} \right)$$

Recordamos: el coeficiente de presión detrás de una OdCh oblicua es:

$$c_{
ho} = rac{4}{\gamma + 1} \left(\sin^2 \beta - rac{1}{\mathrm{M}_{\infty}^2}
ight)$$

En el límite de $M_{\infty} \to \infty$

$$c_p = \frac{4}{\gamma + 1} \sin^2 \beta$$

Recordamos: el coeficiente de presión detrás de una OdCh oblicua es:

$$c_{
ho} = rac{4}{\gamma + 1} \left(\sin^2 \beta - rac{1}{\mathrm{M}_{\infty}^2}
ight)$$

En el límite de $M_{\infty} \to \infty$

$$c_p = \frac{4}{\gamma + 1} \sin^2 \beta$$

Si además se considera que $\gamma
ightarrow 1$

$$c_p = 2\sin^2\beta$$

Esto no es el método de Newton $\triangleright \beta$ es el ángulo de inclinación de la onda, no el ángulo de deflexión del flujo.

• Por otro lado, detrás de una OdChO la densidad es

$$\frac{\rho_2}{\rho_1} = \frac{\left(\gamma+1\right) \mathrm{M}_{\infty}^2 \sin^2\beta}{\left(\gamma-1\right) \mathrm{M}_{\infty}^2 \sin^2\beta + 2}$$

• Por otro lado, detrás de una OdChO la densidad es

$$\frac{\rho_2}{\rho_1} = \frac{(\gamma + 1) \,\mathrm{M}_\infty^2 \sin^2 \beta}{(\gamma - 1) \,\mathrm{M}_\infty^2 \sin^2 \beta + 2}$$

• Si $M_{\infty} \to \infty$ $M_{\infty}^2 \sin^2 \beta \gg 1$

$$\frac{\rho_2}{\rho_\infty} = \frac{\gamma + 1}{\gamma - 1}$$

• Por otro lado, detrás de una OdChO la densidad es

$$\frac{\rho_2}{\rho_1} = \frac{\left(\gamma + 1\right) \mathrm{M}_{\infty}^2 \sin^2 \beta}{\left(\gamma - 1\right) \mathrm{M}_{\infty}^2 \sin^2 \beta + 2}$$

• Si $M_{\infty} \to \infty$ $M_{\infty}^2 \sin^2 \beta \gg 1$

$$\frac{\rho_2}{\rho_\infty} = \frac{\gamma + 1}{\gamma - 1}$$

ullet Si además se considera que $\gamma
ightarrow 1$

$$\frac{\rho_2}{\rho_\infty}\to\infty$$

- ullet Si $ho
 ightarrow \infty \Rightarrow$ la OdCh coincide con la superficie del cuerpo.
- Si además consideramos la relación entre el ángulo de deflexión y el de la onda, para $M_\infty \to \infty$

$$\frac{\beta}{\theta} = \frac{\gamma + 1}{2}$$

- Si $ho o \infty \Rightarrow$ la OdCh coincide con la superficie del cuerpo.
- Si además consideramos la relación entre el ángulo de deflexión y el de la onda, para $M_\infty \to \infty$

$$\frac{\beta}{\theta} = \frac{\gamma + 1}{2}$$

ullet y hacemos $\gamma
ightarrow 1$

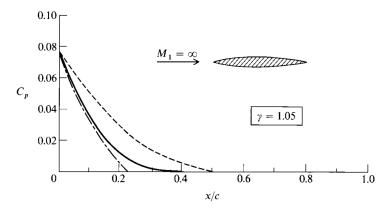
$$\beta = \theta$$

Reemplazando en la expresión del coeficiente de presión:

$$c_p = 2 \sin^2 \theta$$

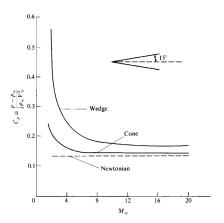
Es decir que la Ley de Newton se puede obtener de la teoría exacta de OdCh Oblicuas para $M_\infty \to \infty$ y $\gamma \to 1$

Con esto límites la Teoría de Newton-Busemann arroja mejores resultados que la de Newton original.



Comparación de Newton para una cuña y un cono de 15º.

- Cuña: de la teoría exacta de OdCh oblicuas
- Cono: de la ecuación clásica de Taylor- Maccoll [1]



Observaciones

 \bullet Cuanto mayor es el M_{∞} mejores resultados arroja la teoría de Newton

- \bullet Cuanto mayor es el M_{∞} mejores resultados arroja la teoría de Newton
- Funciona mejor para cuerpos tridimensionales

- \bullet Cuanto mayor es el M_{∞} mejores resultados arroja la teoría de Newton
- Funciona mejor para cuerpos tridimensionales
- La teoría de Newton modificada es mejor para cuerpos romos, pero no para cuerpos esbeltos.

- \bullet Cuanto mayor es el M_{∞} mejores resultados arroja la teoría de Newton
- Funciona mejor para cuerpos tridimensionales
- La teoría de Newton modificada es mejor para cuerpos romos, pero no para cuerpos esbeltos.
- Cuanto mayor es el ${\rm M}_{\infty}$ los coeficientes tienden a ser constantes ==> Principio de independencia del número de Mach

Referencias

John D. Anderson.
 Modern Compressible Flow: With Historical Perspective, 3 edition.

 McGraw-Hill Science/Engineering/Math, 2002.