

```

NotebookEvaluate[$workDir <> "AiPackage_v5.nb"];

targetNotebook := EvaluationNotebook[];
BodyCellFilter = Table[#[[1, p[[1]] + 1 ;; p[[2]] - 1]], {p, #[[2]]}] &@
  {#, Transpose[{Drop[#, -1], Drop[#, 1]}]} &@Append[Position[(NotebookRead /@ #) [[;; , 2]], "Title", 1] [[;; , 1]], 0]} &;
getBodyInputCells := Join @@ BodyCellFilter@Cells[CellStyle -> {"Input" | "Title"}];
getBodyContentCells := Join @@ BodyCellFilter@Cells[CellStyle -> {"Text" | "Output" | "Title"}];
getBodyOutputCells := Join @@ BodyCellFilter@Cells[CellStyle -> {"Output" | "Title"}];
addTagToCells[cells_, tag_] := SetOptions[#, CellTags -> Union[If[Depth[#] == 1, {#}, #] &@CurrentValue[#, CellTags], {tag}]] & /@ cells
removeTagFromCells[cells_, tag_] := SetOptions[#, CellTags -> Complement[If[Depth[#] == 1, {#}, #] &@CurrentValue[#, CellTags], {tag}]] & /@ cells
goToSpecificInput[targetString_] := (
  addTagToCells[Select[#, NotebookRead[#][[1]] == BoxData[targetString] &][[;; 1]] &@Cells[CellStyle -> {"Input"}], targetString];
  NotebookLocate[targetString];
  removeTagFromCells[Select[#, NotebookRead[#][[1]] == BoxData[targetString] &][[;; 1]] &@Cells[CellStyle -> {"Input"}], targetString];
)
applyFunctionToCellList[cellList_, uniqueTag_, function_] := (
  addTagToCells[cellList, uniqueTag];
  NotebookLocate[uniqueTag];
  removeTagFromCells[cellList, uniqueTag];
  function[targetNotebook];
)
cellContentLog[val_] := {};
cellResultLog[val_] := {};
getOutOfDateCells := Pick[#, Not[TrueQ[cellContentLog[#[[1]]] == #[[2]]]] &@{CurrentValue[#, CellID], NotebookRead[#][[1]]} & /@ #] &@getBodyInputCells;

deploySubsequentCell[targetString_, functionString_] := (
  goToSpecificInput[targetString];
  SelectionMove[EvaluationNotebook[], After, Cell];
  NotebookWrite[EvaluationNotebook[], BoxData,functionString], After];
  goToSpecificInput[functionString];
  SelectionEvaluateCreateCell[targetNotebook];
)
hola2 := (
  cellsToUpdate = getOutOfDateCells;
  applyFunctionToCellList[cellsToUpdate, "tagged input", SelectionEvaluateCreateCell];
  deploySubsequentCell["updateBook", "loadBook"];
  deploySubsequentCell["loadBook", "compileBook"];
  deploySubsequentCell["compileBook", "exportBook"];
  deploySubsequentCell["exportBook", "cleanBook"];
)

```

... SetOptions : Argument 1;; 1 is not a symbol or a stream.

[i](#)

... Part : The expression SetOptions [1;; 1, CellTags → {updateBook, \$Failed }] cannot be used as a part specification.

... Part : Cannot take positions 1 through 1 in {}.

[i](#)

... SetOptions : Argument 1;; 1 is not a symbol or a stream.

[i](#)

... Part : The expression SetOptions [1;; 1, CellTags → {\$Failed}] cannot be used as a part specification.

getBodyInputCells

```
{CellObject[Input], CellObject[Input], CellObject[Input], CellObject[Input], CellObject[Input],  
CellObject[Input], CellObject[Input], CellObject[Input], CellObject[Input], CellObject[Input], CellObject[Input],  
CellObject[Input], CellObject[Input], CellObject[Input], CellObject[Input], CellObject[Input], CellObject[Input],  
CellObject[Input], CellObject[Input], CellObject[Input], CellObject[Input], CellObject[Input], CellObject[Input]}
```



ESCUELA DE
CIENCIAS FÍSICAS
Y NANOTECNOLOGÍA

Curso de LATEX + Mathematica (2024)

Para producción de artículos científicos

(<https://github.com/josemramirez/mmatex>)



+ LATEX

```

{"1",
3   Style["In[11]:= F[c_, imax_] := Abs[NestWhile[##^2+c&, 0., Abs[#]<=2&, 1, imax]] <= 2", Black, FontFamily → "American Typewriter", tsize]}, {"2", Style["In[12]:= With[{n = 100, imax = 1000}", Black, FontFamily → "American Typewriter", tsize]}, {"3",
  Style["    Graphics[Raster[Table[Boole[!F[x+I*y,imax]],{y,-2,2,1/n},{x,-2,2,1/n}]]]", Black, FontFamily → "American Typewriter", tsize]}
},
Alignment → Left,
ItemSize → {{2, 128}},
Dividers → {{False, True, False}, {False, False, False}}
],
Background → RGBColor[0.87, 0.94, 1]
]

```

```

1 In[11]:= F[c_, imax_] := Abs[NestWhile[##^2+c&, 0., Abs[#]<=2&, 1, imax]] <= 2
2 In[12]:= With[{n = 100, imax = 1000},
3   Graphics[Raster[Table[Boole[!F[x+I*y,imax]],{y,-2,2,1/n},{x,-2,2,1/n}]]]

```

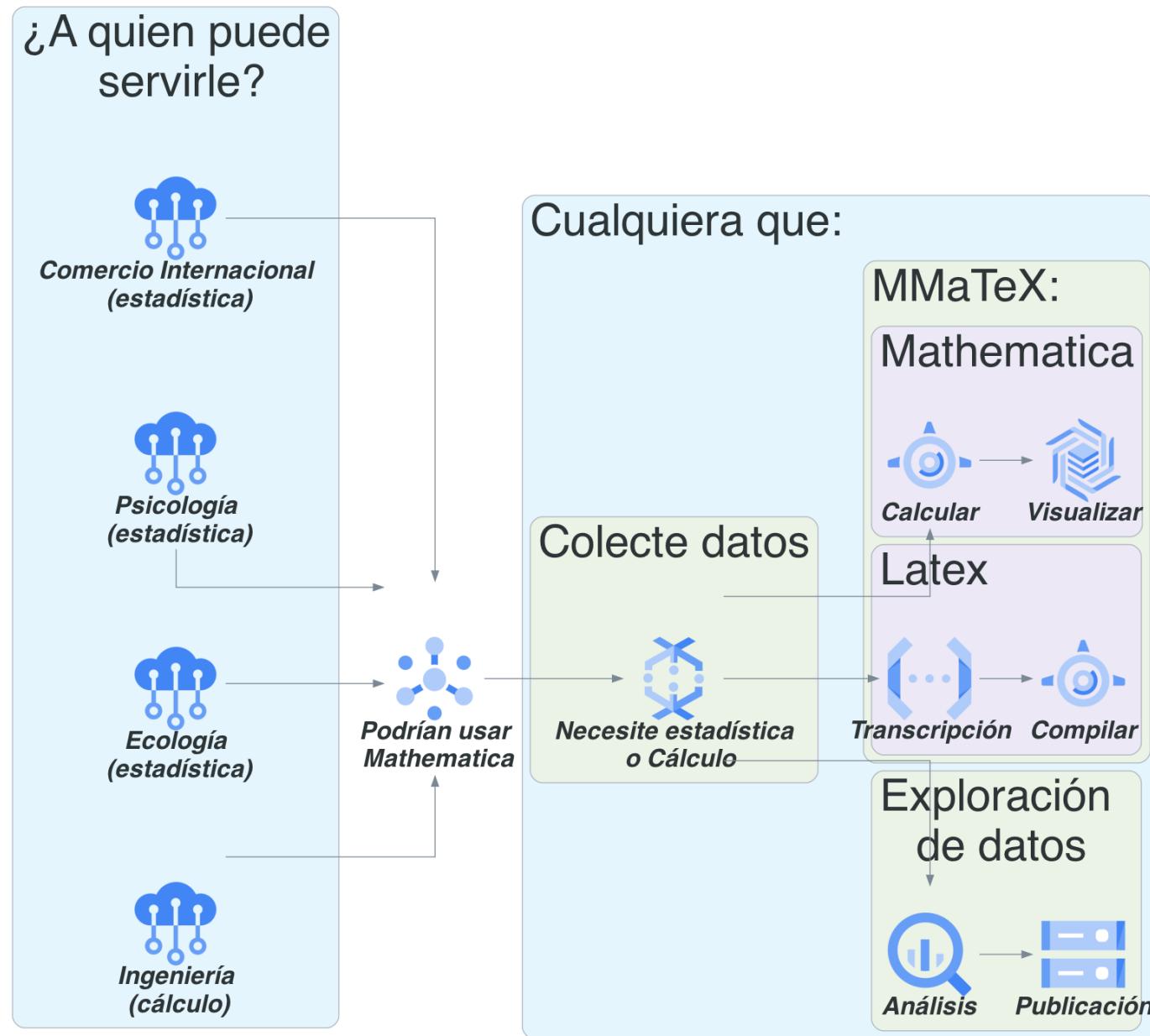
Jose M. Ramirez

Department of Physics and Nanotechnology
YachayTech
Ibarra, Ecuador
jmramirez@yachaytech.edu.ec

◀ Previous Next ▶

Abstract

4
Estudiantes de: Comercio Internacional, Psicología, Ecología, Agricultura. Científicos por supuesto.



¿Quién puede usarlo?

Introducción

¿Por qué pensar en una integración de Mathematica (MMA) con L^AT_EX?

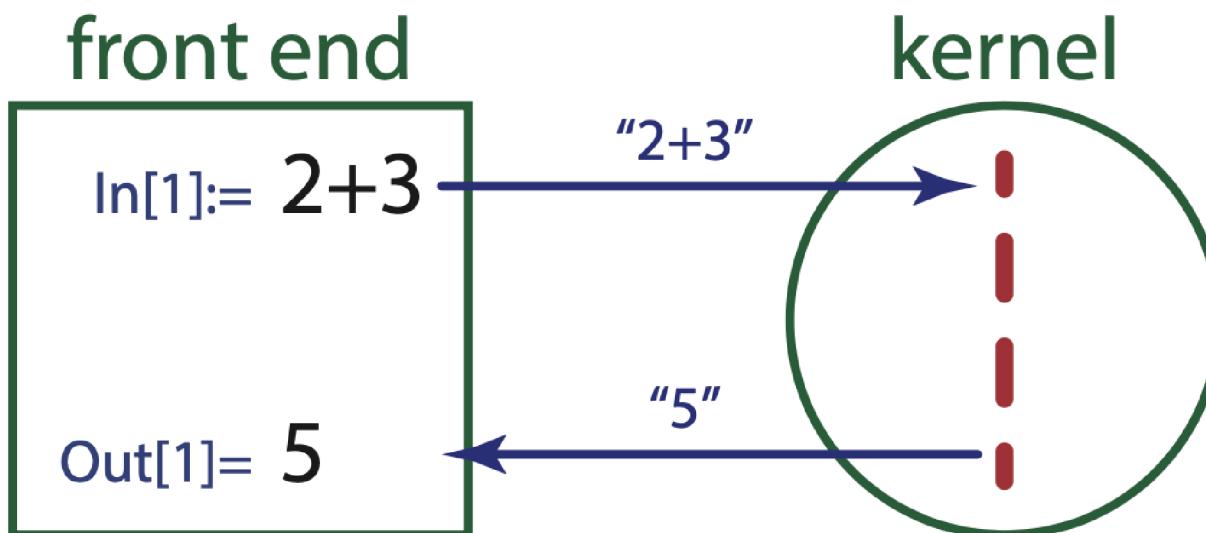
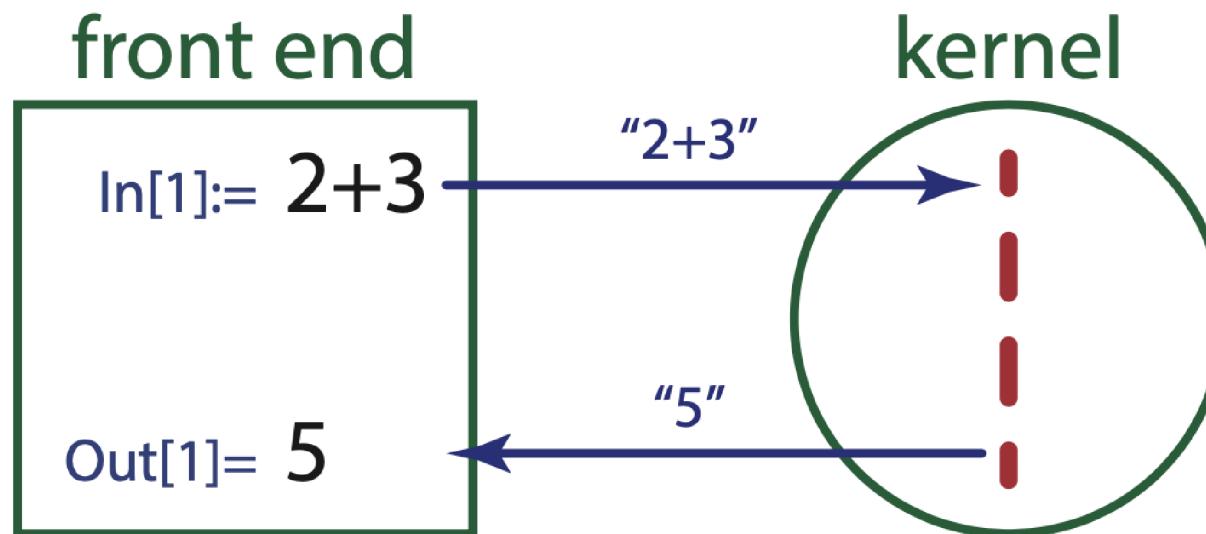


- Mathematica (MMA) es un software profesional para la producción de cálculos científicos: simbólicos y numéricos ⇒ se usa sin explotar su potencial completo.
- El “engine” de gráficos de MMA no tiene rival.
- Pero nadie quiere escribir ecuaciones en MMA y luego hacerlo en L^AT_EX de nuevo.
- El “engine” de creación de artículos científicos de L^AT_EX no tiene rival.

publicar.

◀ Previous Next ▶

Pero: ¿Qué es MMA?



visualiza la salida; y el “**Kernel**”, que realiza los cálculos propiamente dichos.

⁸ En el **Front End**, puedes escribir expresiones matemáticas utilizando la sintaxis del lenguaje de Wolfram. Por ejemplo, para calcular la derivada de $f(x) = x^2$, puedes escribir: `D[x^2, x]`

Al ejecutar este comando, el **Kernel** de Mathematica realizará el cálculo y devolverá el resultado: $2x$

[◀ Previous](#) [Next ▶](#)

⁹ MMA coding

Además de cálculos simbólicos, Mathematica también es capaz de realizar cálculos numéricos, visualizar gráficos y mucho más. A lo largo de este curso, exploraremos las diversas funcionalidades de Mathematica y aprenderemos a utilizar el lenguaje de Wolfram para resolver problemas matemáticos.

```
tsize = 26;
Panel[Grid[{ "1", Style["In[1]:= 2+3", Black, FontFamily → "American Typewriter", tsize]}, {"2", Style["Out[1]:= 5", Black, FontFamily → "American Typewriter", tsize]}], Alignment → Left, ItemSize → {3, 128}, Dividers → {{False, True, False}, {False, False, False}}], Background → RGBColor[0.87, 0.94, 1]]
```

```
1 | In[1]:= 2+3
2 | Out[1]:= 5
```

2 + 3

5

Si hay muchas celdas de entrada en un cuaderno, solo se ejecutan en orden si seleccionas "Evaluar Cuaderno" en el menú "Evaluación"; de lo contrario, puedes ejecutar las celdas de entrada en cualquier orden que deseas simplemente colocando el cursor dentro de una celda y presionando "shift-enter". La definición de cualquier función o símbolo se puede llamar con el comando ?:

```
{"1", Style["In[1]:= ?Factorial", Black, FontFamily → "American Typewriter", tsize]},  
10{"2", Style["n! gives the factorial of n. >>", Gray, FontFamily → "American Typewriter", tsize]}  
,  
Alignment → Left,  
ItemSize → {{3, 128}},  
Dividers → {{False, True, False}, {False, False, False}}  
,  
Background → RGBColor[0.87, 0.94, 1]  
]
```

1 | In[1]:= ?Factorial
2 | n! gives the factorial of n. >>

La flecha que aparece al final de este texto informativo es un hipervínculo a la documentación, donde (generalmente) se presentan ejemplos instructivos.

◀ Previous Next ▶

Ejemplos MMA coding

1. Haz los siguientes cálculos en *Mathematica*, e intente comprender su estructura.

Q1.1 Calcula el valor numérico de la función Riemann Zeta $\zeta(3)$ con:

```
tsize = 26;
Panel[Grid[{ "1", Style[" In[1]:= N[Zeta[3]]", Black, FontFamily → "American Typewriter", tsize]}
], Alignment → Left,
ItemSize → {{3, 128}},
Dividers → {{False, True, False}, {False, False, False}}
],
Background → RGBColor[0.87, 0.94, 1]
]
```

```
1 | In[1]:= N[Zeta[3]]
```

Q1.2 Eleva al cuadrado el resultado anterior con (%):

```
tsize = 26;
Panel[Grid[{ "1", Style[" In[1]:= %^2", Black, FontFamily → "American Typewriter", tsize]}
], Alignment → Left,
ItemSize → {{3, 128}},
Dividers → {{False, True, False}, {False, False, False}}
],
Background → RGBColor[0.87, 0.94, 1]
]
```

```
1 | In[1]:= %^2
```

Q1.3 Calcula la integral $\int_0^\infty \sin(x) e^{-x} dx$ con:

```
{"1", Style["In[1]:= Integrate[Sin[x]*Exp[-x],{x,0,Infinity}]", Black, FontFamily → "American Typewriter", tsize]}  
13,  
Alignment → Left,  
ItemSize → {{3, 128}},  
Dividers → {{False, True, False}, {False, False, False}}  
],  
Background → RGBColor[0.87, 0.94, 1]  
]
```

```
| In[1]:= Integrate[Sin[x]*Exp[-x],{x,0,Infinity}]
```

Integrate[Sin[x] * Exp[-x], {x, 0, Infinity}]

$\frac{1}{2}$

◀ Previous Next ▶

Ejemplos MMA coding

13

Haz los siguientes cálculos en *Mathematica*, e intenta comprender su estructura.

Q1.4 Calculate the first 1000 digits of π with

```
1 | In[1]:= N[Pi,1000]
```

Q1.5 Calculate the analytic and numeric values of the Clebsch–Gordan coefficient : $\langle 100, 10; 200, -12 | 110, -2 \rangle$

```
1 | In[1]:= ClebschGordan[{100,10},{200,-12},{110,-2}]
```

Q1.6 Calculate the limit $\lim_{x \rightarrow 0} \frac{\sin(x)}{x}$ with

```
1 | In[1]:= Limit[Sin[x]/x,x->0]
```

Limit[Sin[x] / x, x → 0]

1

◀ Previous Next ▶

¹⁴ Variables y asignaciones

(<https://reference.wolfram.com/language/howto/WorkWithVariablesAndFunctions.html>)

Las variables en Wolfram Language pueden ser letras o palabras con letras mayúsculas o minúsculas, incluidos los símbolos griegos. La asignación de un valor a una variable se realiza con el símbolo =,

```
1 | In[1]:= a=5  
2 | Out[1]:= 5
```

a = 5

5

Si desea suprimir la salida, debe finalizar el comando con punto y coma :

```
1 | In[1]:= a=5;
```

a = 5 ;

◀ Previous Next ▶

¹⁵ Asignaciones intermedias y retrasadas

(<https://reference.wolfram.com/language/tutorial/ImmediateAndDelayedDefinitions.html>)

Considere los dos comandos

```
1 | In[1]:= a = RandomReal[]  
2 | Out[1]:= 0.38953
```

```
1 | In[1]:= b := RandomReal[]
```

(tu número aleatorio será diferente). La primera declaración `a = ...` es una asignación inmediata, lo que significa que su lado derecho es evaluado cuando presionas shift – enter, produce un aleatorio específico valor, y se asigna a la variable `a` (y se imprime). Desde ahora adelante, cada vez que uses la variable `a`, exactamente el mismo número será sustituido. En este sentido, la variable `a` contiene el número 0.38953 y no recuerda de dónde obtuvo este número. Puede verifique la definición de `a` con `?a`:

```
1 | In[1]:= ?a  
2 | Global 'a  
3 | a= 0.38953
```

◀ Previous Next ▶

¹⁶ Asignaciones intermedias y retrasadas

(<https://reference.wolfram.com/language/tutorial/ImmediateAndDelayedDefinitions.html>)

La definición `b := ...` es una asignación retrasada, lo que significa que cuando presionas shift –enter el lado derecho no se evalúa sino

simplemente almacenado como una definición de `b`. De ahora en adelante, cada vez que utilices el comando variable `b`, se sustituirá su definición del lado derecho y ejecutado, lo que resulta en un nuevo número aleatorio cada vez. Puedes comprobar la definición de `b` con

```
1 | In[1]:= ?b
2 | Global `b
3 | b := RandomReal[]
```

Comparemos el rendimiento repetido de `a` y `b`:

```
1 | In[1]:= {a, b}
2 | Out[1]:= {0.38953, 0.76226}
3 | In[1]:= {a, b}
4 | Out[1]:= {0.38953, 0.982921}
5 | In[1]:= {a, b}
6 | Out[1]:= {0.38953, 0.516703}
7 | In[1]:= {a, b}
8 | Out[1]:= {0.38953, 0.0865169}
```

Si está familiarizado con los sistemas de archivos informáticos, puede pensar en una asignación inmediata como un enlace físico (un enlace directo a un número de inodo precalculado) y en una asignación retrasada como un enlace suave (enlace simbólico, instrucciones textuales sobre cómo encontrar el enlace). objetivo).

¹⁷ *4 tipos de Bracketing*

Hay cuatro tipos de corchetes en Wolfram Language:

Paréntesis para agrupar, por ejemplo en expresiones matemáticas :

```
| In[1]:= 2*(3-7)
```

Paréntesis cuadrados para llamada de funciones :

```
| In[1]:= Sin[0.2]
```

Llaves para las listas :

```
| In[1]:= v = {a, b, c}
```

Paréntesis cuadrados dobles para índices de elementos de lista :

```
| In[1]:= v[[2]]
```

◀ Previous Next ▶

Pero MMA NO imprime un artículo científico!!

Curso Latex + Mathematica (2024)



Impetus (revision) Isothermal Bondi accretion in Galaxies with a Central Black Hole: Fully Analytical Solutions

Continuation of the IMPETUS Project by: JM. Ramirez-Velasquez @ YachayTech 2024.
Es importante mencionar que los despartes de las estimaciones con respecto al proceso de Bondi por ejemplo, es una aplicacion prioritaria en estos estudios.

Los estudios observacionales no tienen la resolucion para resolver las escalas de parsec... Asi que la gente se agarra de Bondi. Pero no queda bien, porque es overestimated o underestimated.

Unfortunately, in general, these studies lack the resolution to follow gas transport down to the parsec scale, and the Bondi model is used as the starting point for estimates of the accretion radius (i.e., the sonic radius) and of the mass accretion rate. In particular, the Bondi accretion rate gives the mass supply to the MBH by taking the density and temperature at some finite distance from the center,

2 | Paper_toLatex6.nb

implicitly assuming that these values represent the true boundary conditions (i.e., at infinity) for the Bondi problem.

```
nbook = EvaluationNotebook[];
tA = SessionTime[];
myDir = NotebookDirectory[];
(*--- Corro celda por celda ---*)
Do[
SelectionMove[nbook, Next, Cell, 1];
SelectionEvaluate[nbook];
,{i, 1, 124}]

The Classical Bondi Model
The polytropic gas sound speed is

$$c_{s2} = \gamma \frac{p}{\rho} \quad (*2*)$$


$$\frac{p}{\rho}$$

The isothermal case is recovered for  $\gamma = 1$ . The time-independent continuity equation is (spherically symmetric)

$$\dot{M}_B = 4 \pi r^2 \rho [r] \times v [r] \quad (*3*)$$


$$4 \pi r^2 v [r] \times \rho [r]$$

Bueno con unas normalizacion etc, la ecuacion de continuidad queda en una forma muy compacta:

$$Eq8 = x^2 M \tilde{\rho}^{\frac{\gamma+1}{2}} = \lambda \quad (*8*)$$


$$x^2 M \tilde{\rho}^{\frac{\gamma+1}{2}} = \lambda$$


$$Inactive[\lambda = \frac{M_B}{4 \pi r_B^2 \rho_\infty c_\infty}]$$


$$Inactive[\lambda = \frac{\dot{M}_B}{4 \pi r_B^2 \rho_\infty c_\infty}]$$

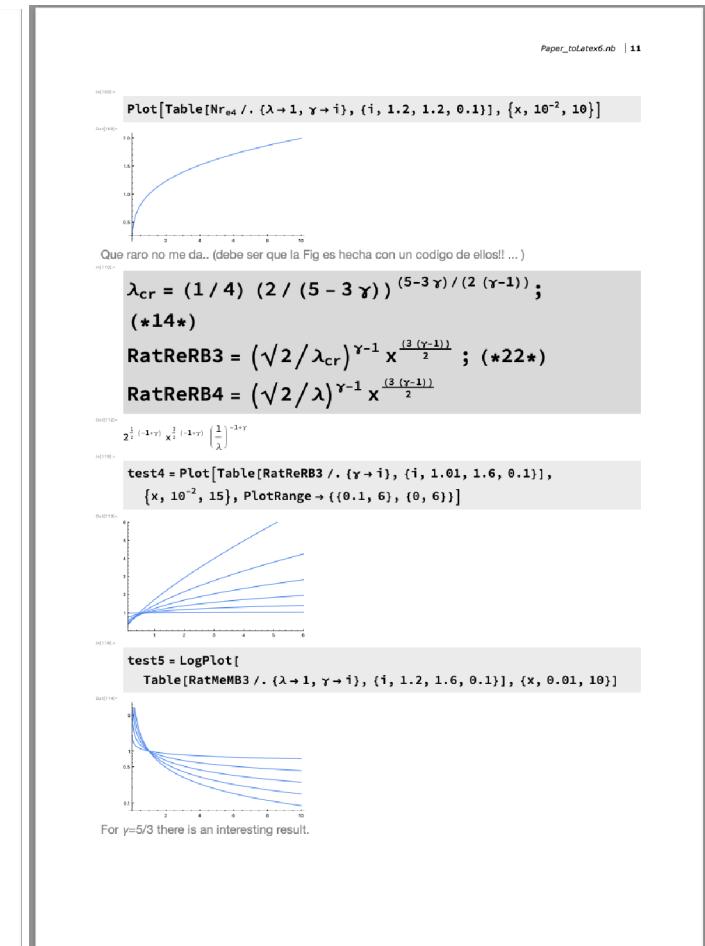
Supongo que podemos escribir Bernoulli normalizado

$$Eq9a = \frac{M^2 \tilde{c}_s^2}{2} + \tilde{\rho}^{\gamma-1} = \frac{1}{x} + \frac{1}{\gamma-1} \quad (*9a*)$$


$$\frac{\tilde{\rho}^{1-\gamma}}{1+\gamma} + \frac{1}{2} M^2 \tilde{c}_s^2 = \frac{1}{x} + \frac{1}{1+\gamma}$$

Por ejemplo, puedo despejar yo  $c_s$ ? (Respuessall.. si)

```



◀ Previous Next ▶

¿Y entonces que es LATEX?

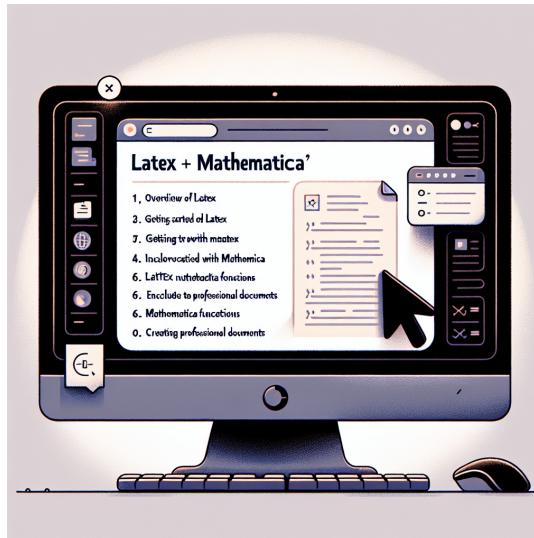


LATEX es un sistema de composición de textos, orientado a la creación de documentos escritos que presentan una alta calidad tipográfica. Por sus características y posibilidades, es usado de forma especialmente intensa en la generación de artículos y libros científicos que incluyen, entre otros elementos, expresiones matemáticas.

LATEX está formado por un gran conjunto de macros de TeX, con la intención de facilitar el uso del lenguaje de composición tipográfica, TeX. LATEX es un software libre bajo licencia LPPL.

◀ Previous Next ▶

Características principales de L^AT_EX



1. Permite la creación de documentos estructurados, manejando de forma automática numeración, referencias, bibliografía, índice analítico, etc.
2. Permite la incorporación de gráficos, tablas, fórmulas matemáticas complejas, notas al pie de página, citas bibliográficas, entre otros.
3. L^AT_EX es un estándar para la publicación de documentos científicos, utilizado ampliamente en campos como matemáticas, física, ciencias de la computación, estadística y economía.
4. Aunque el aprendizaje de L^AT_EX puede tomar algo de tiempo, una vez que se comprenden los conceptos básicos, permite a los usuarios crear documentos de apariencia profesional con facilidad.

En resumen, L^AT_EX es un potente sistema de composición de textos que permite a los usuarios crear documentos de alta calidad, especialmente en el ámbito académico y científico, con características tipográficas superiores y una estructura sólida.

Pero LATEX NO calcula nada!!

Código sencillo que necesita ir en un archivo de texto plano antes de compilar.

```

1  \documentclass{article}
2  \usepackage[utf8]{inputenc}
3  \usepackage[spanish]{babel}
4  \begin{document}
5  \section{Introducción}
6  Este es un documento sencillo en LaTeX.
7  LaTeX no calcula nada.
8  \end{document}
```

Si compilas (en un terminal del sistema operativo) :

```

tsize = 26;
Panel[Grid[{
 {"1", Style["    unix> pdflatex", Black, FontFamily -> "American Typewriter", tsize]}
},
Alignment -> Left,
ItemSize -> {{3, 128}},
Dividers -> {{False, True, False}, {False, False, False}}
],
Background -> RGBColor[0.87, 0.94, 1]
]
1 | unix> pdflatex
```

paper 1

J. M. Ramírez,¹ Co-Author1,⁴ Co-Author2,⁵

May 3, 2024

Abstract

my simple abstract

1 Introduction

In this paper we want to introduce.

paper 1

J. M. Ramírez,¹ Co-Author1,⁴ Co-Author2,⁵

May 3, 2024

Abstract

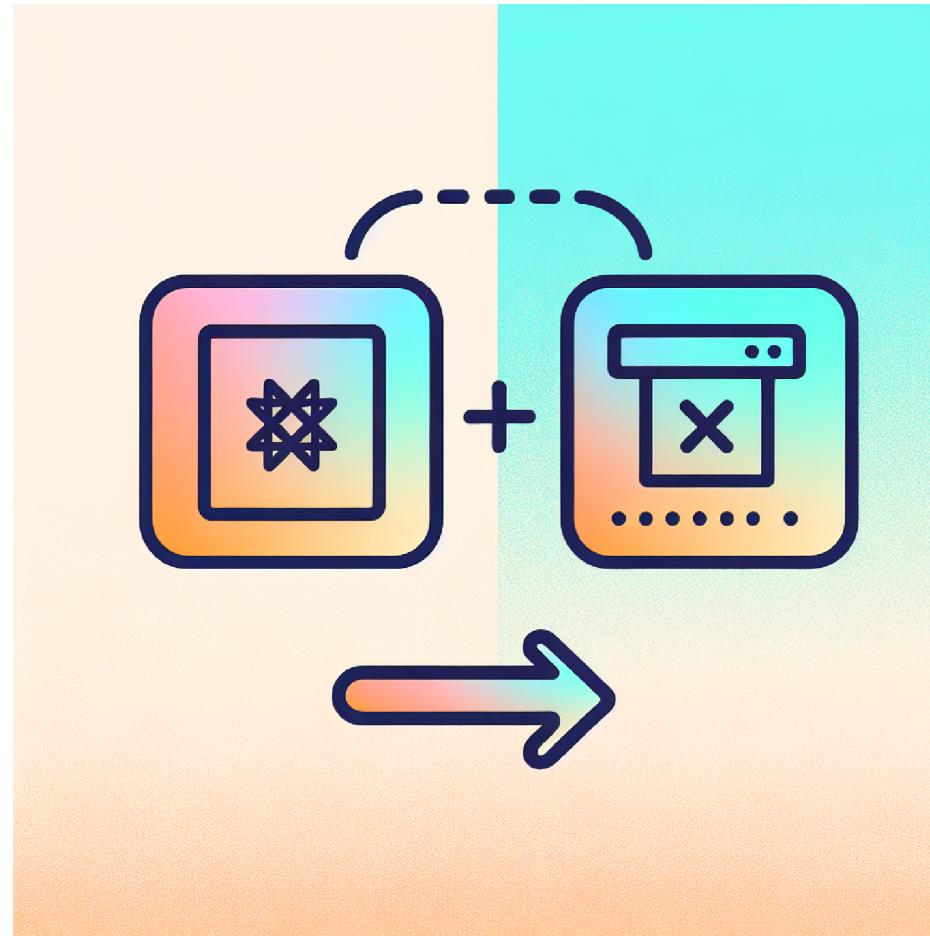
my simple abstract

1 Introduction

In this paper we want to introduce.

◀ Previous Next ▶

MMaTeX®?



◀ Previous Next ▶

MMaTeX®?

Código sencillo para escribir un artículo dentro de MMA sin salir del entorno

```
1 In[1]:= docClassArticle  
2 □ In[2]:= graphicxs  
3 □ In[3]:= \section{Introducción}  
4 Este es un documento sencillo en LaTeX.  
5 LaTeX no calcula nada.  
6 In[4]:= openDoc
```

```
1 In[1]:= docClassArticle  
2 □ In[2]:= graphicxs  
3 □ In[3]:= \section{Introducción}  
4 Este es un documento sencillo en LaTeX.  
5 LaTeX no calcula nada.  
6 In[4]:= openDoc
```

◀ Previous Next ▶

MMaT_EX®?

LAT_EX generation functions

```
in[1]:= (* La clase y donde esta? *)
docClassArticle := "\`documentclass[a4paper,fleqn,
usenatbib]{LatexLib/mnras}"
graphicx := "\`usepackage{graphicx}"
latex := "\`LaTeX{}"
titleAuthorDate[title_, author_] := "
\\title{" <> title <> "}
\\author{" <> author <> "}
\\date{\`today}"
openDoc := "\`begin{document}\n\\maketitle"
closeDoc := "\`end{document}"
```

La definición de como incluir las figuras

```
in[2]:= figure[generation_, name_, cap_, ref_] := (
  Export[$WorkDir <> name <> ".png", generation];
  "
\\begin{figure}
\\includegraphics[width=8.0cm]{./" <> name <> ".png" <> }
\\caption{" <> cap <> "}
\\label{" <> ref <> "}
\\end{figure}
")
```

La definición de como incluir ecuaciones

```
in[3]:= myEq[generation_, name_] := (
  "
\\begin{equation}\n"
<> StringReplace[ToString[TeXForm[generation],
  InputForm], "\\text" \[Rule] "" ] <>
  "\\label{" <> name <> "}
\\end{equation}
")
```

```
in[4]:= myStringToCell = StringReplace[myStringToCell, "\\n" \[Rule] ""];
```

```
in{ }:= (* La clase y donde esta? *)
docClassArticle := "\\documentclass[a4paper,fleqn,
usenatbib]{LatexLib/mnras}"
graphicx := "\\usepackage{graphicx}"
latex := "\\LaTeX{}"
titleAuthorDate[title_, author_] := "
\\title{" <> title <> "}
\\author{" <> author <> "}
\\date{\\today}"
openDoc := "\\begin{document}\\n\\maketitle"
closeDoc := "\\end{document}"
```

La definición de como incluir las figuras

```
in{ }:= figure[generation_, name_, cap_, ref_] := (
  Export[$WorkDir <> name <> ".png", generation];
  "
  \\begin{figure}
  \\includegraphics[width=8.0cm]{./" <> name <> ".png" <> }
  \\caption{" <> cap <> "}
  \\label{" <> ref <> "}
  \\end{figure}
)
```

La definición de como incluir ecuaciones

```
in{ }:= myEq[generation_, name_] := (
  "
  \\begin{equation}\\n"
  <> StringReplace[ToString[TeXForm[generation],
    InputForm], "\\\text" \rightarrow "" ] <> "
  \\label{" <> name <> "}
  \\end{equation}
)
in{ }:= myStringToCell = StringReplace[myStringToCell, "\\n" \rightarrow ""];
```

◀ Previous Next ▶

MMaTeX®?

myPaperv1

```
in[1]:= docClassArticle
in[2]:= graphicx
in[3]:= titleAuthorDate[
  "Consistent 3D rotational accretion of matter onto a
   Galactic black hole",
  "
  J. M. Ram\'irez,$^{1\$}
  Co-Author1,$^{4\$}
  Co-Author2,$^{5\$}
  Co-Author3,$^{4\$}
  Co-Author4$^{2,6\$}
  "]
```

openDoc

\section{Mathematical Method}

So, we follow the notation of [Ciotti](#) & Silvia 2016. We start by writing the continuity equation:

```
;* myEq[Eq8, "conti1"]
```

where λ , is called the accretion parameter, $x = r/r_B$, $\mathcal{M} = v/c_s$ and $\tilde{\rho} = \rho/\rho_{\infty}$. The index γ is the polytropic index of the flow. If $\gamma=1$, then we recover the continuity equation of an isothermal flow. For the accretion produced by a Newtonian potential the equation ([\ref{conti1}](#)) has to be solved altogether with the equation of Bernoulli:

```
;* myEq[Eq9a, "bernonu1"]
```

So, we follow the notation of Ciotti \& Silvia 2016. We start by writing the continuity equation:

29

```
myEq[Eq8, "conti1"]
```

where λ , is called the accretion parameter, $x = r/r_B$, $\mathcal{M} = v/c_s$ and $\tilde{\rho} = \rho/\rho_\infty$. The index γ is the polytropic index of the flow. If $\gamma=1$, then we recover the continuity equation of an isothermal flow. For the accretion produced by a Newtonian potential the equation ($\text{\ref{conti1}}$) has to be solved altogether with the equation of Bernoulli:

```
myEq[Eq9a, "bernou1"]
```

myPaper1

```
myDoc <- docClassArticle  
myDoc <- graphicx  
  
titleAuthorDate[  
  "Consistent 3D rotational accretion of matter onto a  
  Galactic black hole",  
  "  
  J. M. Ramirez  
  Co-Author1  
  Co-Author2  
  Co-Author3  
  Co-Author4  
  "]
```

openDoc

◀ Previous Next ▶

MMaTeX® - La Ciencia en un Libro

1) Paper: https://github.com/josemramirez/mmatex/blob/main/Paper_toLatex6.nb

Ecuación de continuidad

$$\text{Eq1} = x^2 M \tilde{\rho}^{\frac{\gamma+1}{2}} = \lambda \quad (* \text{ Comentario de la ecuación 1 } *)$$

$$x^2 M \tilde{\rho}^{\frac{1+\gamma}{2}} = \lambda$$

Supongo que podemos escribir Bernoulli normalizado

$$\text{Eq2} = \frac{M^2 \tilde{c}_s^2}{2} + \frac{\tilde{\rho}^{\gamma-1}}{\gamma-1} = \frac{1}{x} + \frac{1}{\gamma-1} \quad (* \text{ Comentario de la ecuación 2 } *)$$

$$\frac{\tilde{\rho}^{-1+\gamma}}{-1+\gamma} + \frac{1}{2} M^2 \tilde{c}_s^2 = \frac{1}{x} + \frac{1}{-1+\gamma}$$

En MMaTeX introducimos las ecuaciones así:

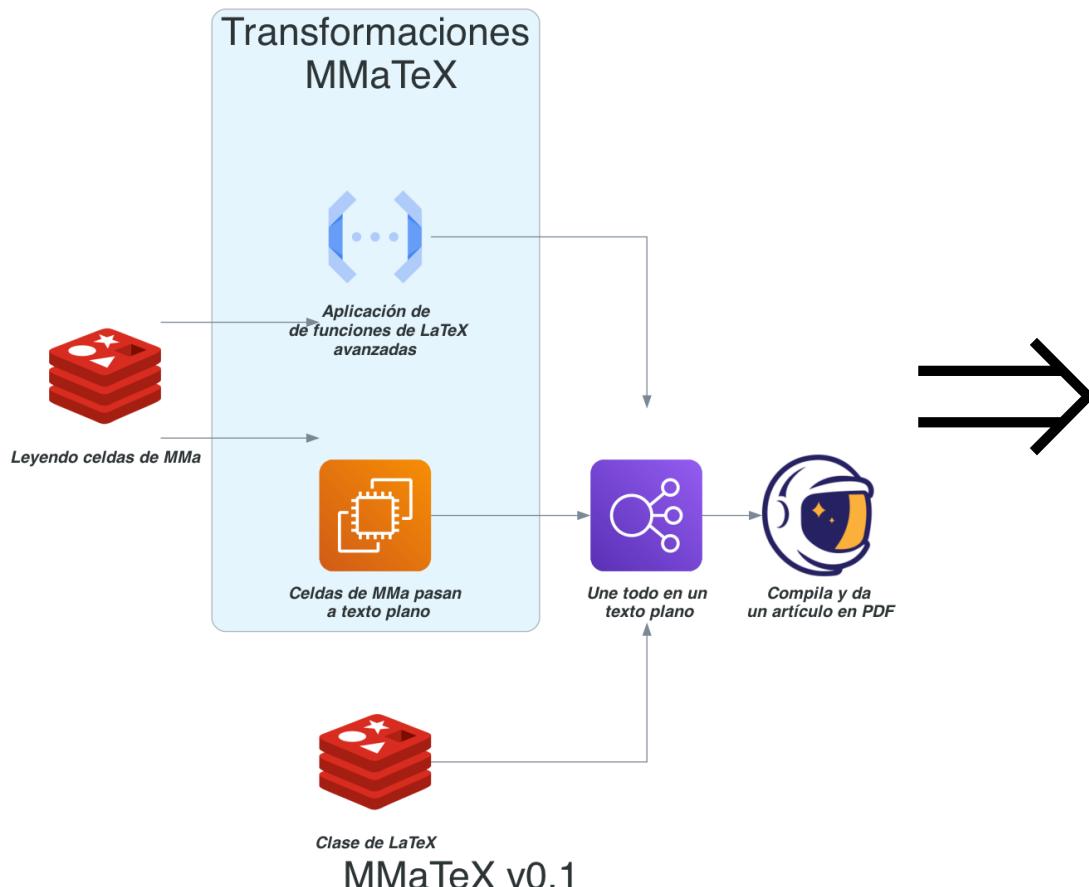
`myEq[Eq2, "velocity"]`

$$\text{myEq}\left[\frac{\tilde{\rho}^{-1+\gamma}}{-1+\gamma} + \frac{1}{2} M^2 \tilde{c}_s^2 = \frac{1}{x} + \frac{1}{-1+\gamma}, \text{velocity}\right]$$

◀ Previous Next ▶

MMaTeX® - Convierte a PlainText y Compila en otro!

- 1) Hola Mundo: https://github.com/josemramirez/mmatex/blob/main/HolaMundo_toLaTeX6.nb
- 2) Paper: https://github.com/josemramirez/mmatex/blob/main/Notebook_toLaTeX9.nb



MNRAS 000, 000–000 (0000) Preprint 4 May 2024 Compiled using MNRAS L^AT_EX style file v3.0

Consistent 3D rotational accretion of matter onto a Galactic black hole

J. M. Ramírez,¹ Co-Author1,⁴ Co-Author2,⁵ Co-Author3,⁴ Co-Author4^{2,6}

4 May 2024

ABSTRACT

We present three-dimensional calculations of small-scale, spherically symmetric including rotation and numerical comparison with gamma different from 1.

Entonces planeamos hacer lo siguiente:

1RO, sin Rotacion: 4 Lineas (Repetidas tanto para Newton como PW) 1) Isothermal: $\gamma = 1$. (comparacion con analitico). 2) $\gamma = 5/3$. (Comparacion con Semi-analitico? podemos llamarle asi?, Numerica?) 3) $1 < \gamma < 5/3$; Sin los signos de igualdad. (Comparacion Semi-analitica). 4) Con electron scattering.

Y Luego hacer eso con ROTACION.

Eso seria un trabajo completo.

Hay que construir las condiciones iniciales de todos estos sistemas.

He decidido que es demasiado agregarle un potencial galactico como lo hacen Ciotti y Silvia 2017. Eso que da para un futuro trabajo, y yo sigo editando sin pribelmaa....

1 INTRODUCTION

Unfortunately, in general, these studies lack the resolution to follow gas transport down to the parsec scale, and the Bondi model is used as the starting point for estimates of the accretion radius (i.e., the sonic radius) and of the mass accretion rate. In particular, the Bondi accretion rate gives the mass supply to the MBH by taking the density and temperature at some finite distance from the center, implicitly assuming that these values represent the true boundary conditions (i.e., at infinity) for the Bondi problem. As an expert in astrophysics, I can provide you with an introduction to black holes, one of the most fascinating and mysterious objects in the universe.

A black hole is a region of spacetime where gravity is

Black holes are characterized by three main properties: mass, charge, and angular momentum (spin). However, due to their strong gravitational fields, they exhibit unique phenomena such as gravitational time dilation (time passes more slowly near a black hole) and the bending of spacetime.

Despite their name, black holes are not entirely black. They can emit radiation through a process called Hawking radiation, proposed by Stephen Hawking. This radiation is caused by quantum effects near the event horizon and is expected to cause black holes to slowly evaporate over extremely long timescales.

The study of black holes has led to significant advancements in our understanding of gravity, spacetime, and the fundamental laws of the universe. They continue to be a

MMaiTEX® - with Artificial Intelligence?

Coming soon . . .

◀ Previous Next ▶

Conclusiones

- Resolución de ecuaciones analíticas y numéricas: Mecánica de fluidos, Mecánica Cuántica, Matemáticas avanzadas en MMA.
- Graficación con calidad de publicación y para el análisis propio en MMA.
- Pero no debes tener varios ambientes para procesar el PDF del artículo y tener las soluciones de las ecuaciones.
- Instituciones participantes:

YachayTech



Referencias

Introduction to Latex

- | [1] A Guide to Latex, 4th Edition by Helmut Kopka and Patrick W. Daly, Addison–Wesley (2003)

Mathematical Typesetting with Latex

- | [2] Mathematical Typesetting with TEX by S. G. Lehtonen, Rapport Technique (2006)
- | [3] More Math into Latex by George Grätzer, Springer (2007)

Creating Documents with Latex

- | [4] Latex: a Document Preparation System by Leslie Lamport, Addison–Wesley (1994)

Introduction to Mathematica

- | [5] Mathematica: a System for Doing Mathematics by Computer by Stephen Wolfram, Addison–Wesley (1991)

Symbolic Computation with Mathematica

- | [6] Computer Algebra and Symbolic Computation: Mathematical Methods by Joel S. Cohen, A K Peters/CRC Press (2002)
- | [7] Mathematical Computation with Mathematica by Soa Gra Soderlind, Academic Press (2001)

Integrating Latex and Mathematica

- | [8] Mathematica Navigator: Mathematics, Statistics, and Graphics by Heikki Ruskeepaa, Academic Press (2004)
- | [9] Integrating Latex and Mathematica by William Scheld, The Mathematica Journal Volume 7 Issue 4 (2000)

35 La Impresión en el Documento PDF:

```
nb2 = EvaluationNotebook[]
```

```
SetOptions[EvaluationNotebook[],  
  StyleDefinitions → Notebook[{Cell[StyleData[StyleDefinitions → "Default.nb"]], Cell[StyleData[All, "Printout"], ShowCellLabel → False],  
    Cell[StyleData["Text", "Printout", StyleDefinitions → None], CellMargins → {{0, 0}, {0, 0}}, Background → GrayLevel[1]],  
    Cell[StyleData["Input", "Printout", StyleDefinitions → None], CellMargins → {{0, 0}, {0, 0}}, LinebreakAdjustments → {0.85, 2, 10, 1, 1}],  
    Cell[StyleData["Code", "Printout", StyleDefinitions → None], CellMargins → {{0, 0}, {0, 0}}, Background → GrayLevel[1]],  
    Cell[StyleData["Input", "Printout", StyleDefinitions → None], CellMargins → {{0, 0}, {0, 0}}, LinebreakAdjustments → {0.85, 2, 10, 1, 1}],  
    Cell[StyleData["Output", "Printout", StyleDefinitions → None], CellMargins → {{0, 0}, {0, 0}}]},  
  StyleDefinitions → "PrivateStylesheetFormatting.nb"]]
```

```
SetOptions[nb2, PrintingOptions → {"FirstPageHeader" → True}]  
SetOptions[nb2, PrintingOptions → {"PrintingMargins" → {{5, 5}, {2, 5}},  
  "PaperOrientation" → "Landscape", "PrintCellBrackets" → False, "PrintMultipleHorizontalPages" → False,  
  "PageSize" → {820, 660},  
  "Magnification" → {0.8, 0.8}},  
PrintingStartingPageNumber → 1,  
PageHeaders → {{Cell[TextData[{CounterBox["Page"]}], "PageNumber"], None, None},  
  {Cell[TextData[{CounterBox["Page"]}], "PageNumber"], None, None}}, PageFooters → {{None, None, None}, {None, None, None}}]
```

```
sideBySide[x_, y_, size_] := Replace[ToBoxes@  
  Grid[{{Pane[Grid[{{1}}, Spacings → 0, Alignment → {Left, Top}], ImageSize → size], Pane[Grid[{{2}}, Spacings → 0, Alignment → {Left, Top}],  
    ImageSize → size]}}, Spacings → 0, Alignment → {Left, Top}], {{{"1"}} → Map[(##) &, x], {"2"} → Map[(##) &, y]}, Infinity];  
PrintingStyleEnvironment /. Options[EvaluationNotebook[], PrintingStyleEnvironment];
```

```
NotebookPrint[nb2, NotebookDirectory[] <> "Presentation_v6.pdf"]
```

```
NotebookObject[ Presentation _v6_Test.nb]
```

```
loadBook  
compileBook  
exportBook  
cleanBook
```