Tipos de dados

- Este laboratório consiste em 3 atividades sobre tipos de dados:
 - Atividade 1
 - Atividade 2
 - Atividade 3
- Antes porém, vamos ver como estabelecemos os tipos de dados para variáveis e funções em Haskell.

Assinatura de tipo em definições (1)

- Ao fazer uma definição de variável ou função, o seu tipo pode ser anotado usando uma assinatura de tipo imediatamente antes da equação.
- A anotação consiste em escrever o nome e o tipo separados pelo símbolo ::
- nome_variável :: tipo
- onome da funcao:: tipo

Assinatura de tipo em definições (2)

- Exemplo de variável:
- notaFinal :: Double
- exemplo de função:
- media :: Double -> Double -> Double
- media x y = (x + y)/2 - equação

 \bigcirc notaFinal = media 4.5 7.2

Assinatura de tipo em definições (3)

- Exemplo de variável:
- odisc :: Double
- exemplo de função:
- discriminante :: Double -> Double -> Double
- discriminante a b $c = b^2 4*a*c$ - equação

 \odot disc = discriminante 1.0 2.0 1.0

Atividades

- Nas atividades seguintes, quando for solicitado para definir variáveis e funções, elas devem ser definidas em um arquivo fonte e testadas no GHCi.
- Coloque todas as definições somente em 1 arquivo. Chame esse arquivo de Lab04.hs

Atividade 1

Defina uma função que recebe o salário base de um funcionário e resulta no salário líquido a receber, sabendo-se que o funcionário tem gratificação de 10% sobre o salário base e paga imposto de 7% sobre o salário base.

Atividade 1 (continuação)

- Dica:
- Use uma anotação de tipo para a função.
- Exemplos de saída:
- *Main>salario 1000.0
- 01030.0
- *Main>salario 850.0
- **875.5**

Atividade 2

Defina uma função que recebe o raio de uma esfera e resulta no cálculo de seu volume, sabendo-se que o volume de uma esfera é dado pela expressão: v = (4/3)pir³

Atividade 2 (continuação)

- Dicas:
- Use uma anotação de tipo para a função.
- Exemplo de saída:
- *Main> volEsfera 2.0
- 33.510321638

Atividade 3

- A lei da gravitação universal, proposta por Newton a partir das observações de Kepler sobre os movimentos dos corpos celestes, diz que:
 - Dois corpos quaisquer se atraem com uma força diretamente proporcional ao produto de suas massas e inversamente proporcional ao quadrado da distância entre eles.

Atividade 3 (continuação)

- Essa lei é formalizada pela seguinte equação:
- \circ F = Gm₁m₂/d²
- F é força de atração em Newtons(N),
- G é a constante de gravitação universal (6.67×10⁻¹¹Nm²/kg²),
- •m¹ e m² são as massas dos corpos envolvidos, em quilos (kg), e
- d é a distância entre os corpos em metros (m).

Atividade 3 (continuação)

- a)Defina uma função que recebe as massas dos dois corpos e a distância entre eles, e resulta na força de atração entre esses dois corpos.
- a)Defina a constante de gravitação universal usando uma definição local à equação
- ○c)Teste suas definições no ambiente interativo calculando a força de atração entre a terra e a lua sabendo que a massa da terra é 6×10²⁴ kg, a massa da lua é 1×10²³ kg, e a distância entre elas é 4 × 10⁵ km.

Atividade 3 (continuação)

- Dica:
- Use anotações de tipo apropriadas para os nomes (variáveis e funções) sendo definidos.
- Exemplo de saída:
- *Main> forcaGravidade 6e24 1e23 (4e5 * 1000)
- 2.5012499999999997e20