# 教书育人、不忘初心,《数理统计》本科课程

— 课程思政 20 讲

#### 田国梁 统计学教授

南方科技大学。统计与数据科学系

Email: tiangl@sustech.edu.cn

中国●广东●深圳

2024年05月06日

## 提纲 (Outline) Part I

- 第 1 讲 South与Southern之区别
- 第 2 讲 用14 年创新编写《数理统计》英文教材
- 第3讲 Bayes如何译成中文名? 英文名如何读?
- 第 4 讲 全概率公式 (Law of Total Probability) 和 Bayes 公式
- 第 5 讲 自然常数 (Natural Constant)  $e = 2.718282 \cdots$  的起源
- 第 6 讲 从矩母函数与密度函数的关系出发, 深度理解**国王函数** e<sup>x</sup>
- 第7讲 从对数似然函数出发,深度理解**王后函数** log(x)
- 第 8 讲 标准正态分布密度和蛇吞象公式
- 第 9 讲 从函数的一阶泰勒展开式到线段中/外任何一点之数学表达式
- 第 10 讲 函数的一阶泰勒展开之四种形式

## 提纲 (Outline) Part II

- 第 11 讲 指数分布与几何分布的无记忆性
- 第 12 讲 **二项分布**的**生存函数与贝塔分布的累积分布函数**之恒等式
- 第13讲 深度理解中心极限定理
- 第 14 讲 二项分布的正态近似和泊松近似
- 第 15 讲 从矩估计量到Monte Carlo 积分
- 第 16 讲 从KL 散度的角度来理解极大似然估计之定义
- 第 17 讲 从Laplace提出问题到Gauss解决问题: 正态分布的发现过程
- 第 18 讲 度量<mark>点估计量好坏</mark>的指标: 均方误差
- 第 19 讲 克拉默-拉奥 (Cramér-Rao) 不等式
- 第 20 讲 建立参数的置信区间过程中的<mark>枢轴量(Pivotal Quantity</mark>)

# 第 17 讲 从 Laplace 提出问题到 Gauss 解决问题: 正态分布的发现过程



蓝天白云智园楼, 绿草红毯典礼台



Johann Carl Friedrich Gauss (1777-1855): 德国数学家

5 / 19

## 17.1 $\mu$ 的 MLE 和矩估计量 (Moment Estimator)

### 1° 正态分布的密度函数

• 设随机变量 $X \sim N(\mu, \sigma^2)$ , 则 X 的密度函数为

$$f(x; \mu, \sigma^2) = \frac{1}{\sqrt{2\pi} \sigma} \exp\left\{-\frac{(x-\mu)^2}{2\sigma^2}\right\}, \quad -\infty < x < \infty.$$

### $2^{\bullet}$ $\mu$ 的 MLE 和矩估计量

• 设 $X_1, ..., X_n \stackrel{\text{iid}}{\sim} N(\mu, \sigma^2)$  且  $x_1, ..., x_n$  是它们的实现值 (Realizations), 则  $(\mu, \sigma^2)$  的似然函数为

$$L(\mu,\sigma^2) = \prod_{i=1}^n \frac{1}{\sqrt{2\pi}\,\sigma} \exp\left\{-\frac{(x_i-\mu)^2}{2\sigma^2}\right\}.$$

•  $\mu$  的 MLE 和矩估计量均为 $\hat{\mu} = \bar{X} = (1/n) \sum_{i=1}^{n} X_i$ .

## 17.2 反问题是什么?如何提出?

 $\phi$  如果μ的 MLE 是 $\overline{X}$ , 我们能否声称 (Claim): 该密度函数一定是**正态** 分布的密度函数?

### 3° 高斯当时所面临的问题

- 为了测量行星与地球的真实距离 ( $\mu$ ), 在 17 世纪, 第谷·布拉赫 (Tycho Brahe) 提倡采用重复测量, 例如  $X_1, \ldots, X_n$ 。

# 17.3 关于误差 (或误差曲线) 的概率分布的早期推理

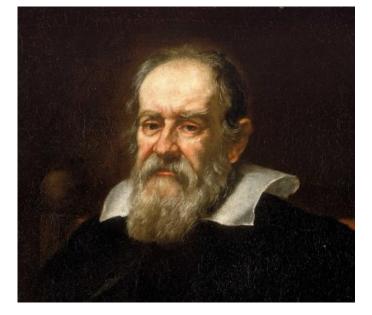
### 4° 在 1632 年, 伽利略 (Galileo) 提出:

- 存在一个真正的距离µ, 它只是一个数字;
- 所有的观测{x<sub>i</sub>}<sup>n</sup><sub>i=1</sub>都有误差,用{x<sub>i</sub> μ}<sup>n</sup><sub>i=1</sub>来表示;
- 误差是关于真值 (True Value) 对称的 (Symmetric);
- 小误差 (Small Errors) 比大误差更常见。

### 5° 在 1756 年, Simpson 提出了误差的概率分布

● 在 1756 年,Simpson 提出了误差 (或误差曲线) 的概率分布的概念。

8 / 19



Galileo (1564-1642): 意大利天文学家

# 17.4 拉普拉斯 (Laplace) 第一误差律

### 6° 在 1774 年,拉普拉斯提出了 The First Law of Errors

● 第一定律指出,误差的频率 (Frequency of an Error) 可以表示为误差数值大小 (Numerical Magnitude of The Error) 的指数函数,而不考虑其符号:

$$f(x) = \frac{1}{2\sigma} e^{-|x/\sigma|}, \quad -\infty < x < \infty.$$

 或者等价地,不考虑其符号,误差频率的对数 (Logarithm of the Frequency of an Error) 是误差的线性函数:

$$\log f(x) = c - |x/\sigma|.$$

◆ロト ◆個ト ◆ 恵ト ◆ 恵 ・ から(で)



Pierre-Simon de Laplace (1749–1827):

法国天体机械师

# 17.5 拉普拉斯 (Laplace) 第二误差律

### 7° 在 1778 年, 拉普拉斯提出了 The Second Law of Errors

 第二定律指出,误差的频率 (Frequency of the Error) 是误差平方 (Square of the Error) 的指数函数,或者等价地,误差频率的对数是 误差的二次函数 (Quadratic Function of the Error):

$$f(x) = \frac{1}{\sqrt{2\pi}\sigma} e^{-x^2/(2\sigma^2)}, \quad \vec{\boxtimes} \quad \log f(x) = c - x^2/(2\sigma^2).$$

 拉普拉斯第二定律通常被称为正态分布 (Normal Distribution) 或 高斯律 (Gauss Law)。

## 17.6 假设和高斯的证明

#### 8° 基本的假设

- (1) 用 $f(x \mu)$ 表示的误差密度函数 (Error Density Function) 是连续的且可微的; 即 $f'(\cdot)$  存在。
- (2) 设 $X_1, \ldots, X_n \stackrel{\text{iid}}{\sim} f(x \mu)$  且 $\{x_i\}_{i=1}^n$  是 $\{X_i\}_{i=1}^n$ 的实现值。
- (3) 设  $\mu$  的 MLE 是 $\bar{X} = (1/n) \sum_{i=1}^{n} X_i$ 。
- (4) 误差密度函数是两次可微的; 即 f"(·) 存在。

## 9° 在假设 (1)-(3) 成立下, 一个基本的结果

μ 的似然函数由下式给出

$$L(\mu) = \prod_{i=1}^{n} f(x_i - \mu)$$

使得对数似然函数为

$$\ell(\mu) = \log L(\mu) = \sum_{i=1}^{n} \log f(x_i - \mu).$$

•  $\diamond 0 = \ell'(\mu) = d\ell(\mu)/d\mu$  且定义 g(t) = f'(t)/f(t), 我们得到

$$0 = \sum_{i=1}^{n} \frac{-f'(x_i - \mu)}{f(x_i - \mu)} \Longrightarrow 0 = \sum_{i=1}^{n} g(x_i - \mu).$$
 (17.1)

• 因为  $\mu$  的 mle 是  $\bar{x} = (1/n) \sum_{i=1}^{n} x_i$ , 方程 (17.1) 成为

$$0 = \sum_{i=1}^{n} g(x_i - \bar{x}). \tag{17.2}$$

#### 10° 高斯的证明

● 对方程的两边 (17.2), 通过对 x<sub>1</sub>, x<sub>2</sub>,...,x<sub>n</sub> 取偏导数, 我们得到

$$0 = g'(x_1 - \bar{x})(1 + a) + g'(x_2 - \bar{x})a + \dots + g'(x_n - \bar{x})a,$$

$$0 = g'(x_1 - \bar{x})a + g'(x_2 - \bar{x})(1 + a) + \dots + g'(x_n - \bar{x})a,$$

$$\vdots$$

$$0 = g'(x_1 - \bar{x})a + g'(x_2 - \bar{x})a + \dots + g'(x_n - \bar{x})(1 + a),$$

其中 $a \triangleq -1/n$ .



♦ 以矩阵和向量的形式, 我们有

$$\mathbf{0}_{n} = \begin{pmatrix} 1 + a & a & \cdots & a \\ a & 1 + a \cdots & a \\ \vdots & \vdots & \ddots & \vdots \\ a & a & \cdots & 1 + a \end{pmatrix} \begin{pmatrix} y_{1} \\ y_{2} \\ \vdots \\ y_{n} \end{pmatrix}.$$

其中 $y_i \triangleq g'(x_i - \bar{x}), i = 1, ..., n.$ 

♦ 求解该齐次线性方程组 (Homogeneous Linear Equations), 我们得到

$$y_1 = \dots = y_n = c,$$

$$\Rightarrow g'(x_1 - \bar{x}) = \dots = g'(x_n - \bar{x}) = c,$$

$$\Rightarrow g(t) = ct + b,$$

$$\Rightarrow 0 \stackrel{(17.2)}{=} \sum_{i=1}^n g(x_i - \bar{x}) = \sum_{i=1}^n \left[ c(x_i - \bar{x}) + b \right] = 0 + nb,$$

$$\Rightarrow b = 0.$$

♦ 因此,

$$g(t) = ct = rac{f'(t)}{f(t)} \quad \Rightarrow \quad f(t) = K \exp\left(rac{ct^2}{2}
ight).$$

♦从

$$\int_{-\infty}^{+\infty} f(t) \, \mathrm{d}t = 1$$

并利用如下的积分恒等式

$$\int_{-\infty}^{+\infty} e^{-t^2} dt = \sqrt{\pi},$$

我们得到

$$f(t) = rac{1}{\sqrt{2\pi}\sigma} \exp\left(-rac{t^2}{2\sigma^2}
ight).$$



## 17.7 所包含的思政元素 (I)

- **反向思维**。正态分布母体的均值  $\mu$  的 MLE 是样本均值  $\bar{X}$ 。反过来,如果 $\mu$ 的 MLE 是 $\bar{X}$ ,则该密度函数是正态分布的密度函数。一般说来,学生们都不敢提这样的反问题。
- 我们的教育应该鼓励学生, 打破陈规、大胆提问。在问及 2018 年埃尼"前沿能源奖"得主、中国科学院外籍院士王中林时, 他表示, 要培育顶尖科学家, 最重要的一点, 是在教育中, 鼓励学生打破陈规、大胆提问。要鼓励学生独立且有创造性地思考, 而不是只会解题或者是死记硬背。因为书本的内容可能会出错, 或者有需要改进之处。必须要训练学生的逻辑思维, 去发现问题、解决问题, 此外还应培养他们的兴趣爱好。"那些在入学考试上答对了所有题目的人, 未来未必会成为科学家。" 王中林表示。

## 17.7 所包含的思政元素 (11)

- 了解**学科历史和大师成长之路**。正态分布有时称为**高斯分布**,是为了突出高斯在推导出该密度函数中的重要贡献。**能提出问题,等于解决了问题的一半,有时比解决问题之本身更重要**。该问题由法国人拉普拉斯在 1788 年首次提出,但未解决。21 年以后,在 1809 年,高斯在《天体运动理论》中首次推导出正态分布。
- 知识是相互联系的。高斯的证明过程, 既简单又天才, 涉及到偏导数、齐次线性方程组、常微分方程、King 函数。这就说明了: 打好数学基础对其它学科的重要性。