最小二乘法(Least Squares)在计算机中是一种用来求参数/最优化的方法(线性/非线性), wikipedia有较为详细的解释: <a href="http://en.wikipedia.org/wiki/Least squares">http://en.wikipedia.org/wiki/Least squares</a>。

## 1)问题陈述:

The objective consists of adjusting the parameters of a model function to best fit a data set. A simple data set consists of n points (data pairs)  $(x_i, y_i)$ , i = 1, ..., n, where  $x_i$  is an <u>independent variable</u> and  $y_i$  is a <u>dependent variable</u> whose value is found by observation. The model function has the form  $f(x, \beta)$ , where the m adjustable parameters are held in the vector  $\beta$ . The goal is to find the parameter values for the model which "best" fits the data. The least squares method finds its optimum when the sum, s, of squared residuals

$$S = \sum_{i=1}^{n} r_i^2$$

is a minimum.

A <u>residual</u> is defined as the difference between the actual value of the dependent variable and the value predicted by the model.

$$r_i = y_i - f(x_i, \boldsymbol{\beta})$$

## 2) 背景:

Least Squares最早是用在天体运动学中,也就是用在了著名的发现谷神星的故事里——1801年,意大利天文学家<u>朱寒普·皮亚齐</u>发现了第一颗小<u>行星谷神星</u>。经过40天的跟踪观测后,由于谷神星运行至太阳背后,使得皮亚齐失去了谷神星的位置。随后全世界的科学家利用皮亚齐的观测数据开始寻找谷神星,但是根据大多数人计算的结果来寻找谷神星都没有结果。时年24岁的<u>高斯</u>也计算了谷神星的轨道。<u>奥地利</u>天文学家海因里希·奥尔伯斯根据高斯计算出来的轨道重新发现了<u>谷神星</u>。

# 3)如何测量谷神星位置?

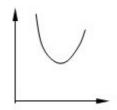
为了理解最小二乘法的作用,我们不妨来模拟下高斯求解谷神星位置的大致过程,可以假设谷神星的运动轨迹符合以下**线性**方程:

$$f(x) = \beta_0 + \beta_1 x + \beta_2 x^2$$

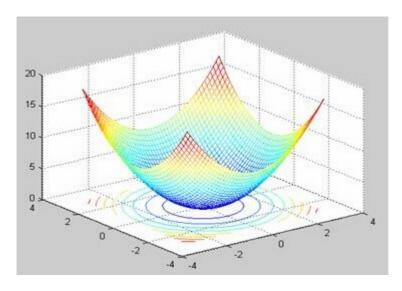
当然行星运行轨迹的方程不会是这样,但是不妨假设为这样。

现在我们有三个参数 $\beta_0$ 、 $\beta_1$ 、 $\beta_2$ ,另外根据百科等描述,高斯当时拿到了三组观测值,也就是 $(y_{1,}x_1)$ 、 $(y_{2,}x_2)$ 、 $(y_{3,}x_3)$ ,那么现在问题就变成了:利用观测到的三组样本去求解方程里三个参数的最优值,该如何求解?

高斯想到的是用最小二乘法,最小二乘法的基本公式其实就是残差的平方和,为什么使用这个公式可以看下图:



可以看出残差平方的图形是一个凹形曲线,极值点就是为0的时候,再看下更多维度的情况:



现在我们有三组观测值来求解三个参数,且S=0:

$$S = \sum_{i=1}^{n} r_i^2$$

$$r_i = y_i - f(x_i, \boldsymbol{\beta})$$

要求得三个参数 $\beta_0$ 、 $\beta_1$ 、 $\beta_2$ ,很容易想到要找出三个方程组,这样才能求出对应个数的参数,如果我们计算各参数的偏导数,同时设偏导数为0,就能够得到这样的三个方程了。(因为在凹点处,斜率为0,也就是参 $\partial S$ 

数最优 (在图形底部)的时候 <sup>∂β</sup>()

三组观测值带入到S中,再对S分别求三个参数的偏导后,则可以得到三个方程组,回顾一下代数:三个线性方程组求三个参数的方法叫做**求解线性方程组**,这种线性方程组往往都存在closed-form solution即**闭合解、封闭解、解析解**的,也就是有固定的解的形式,可以直接套用。

线性方程组求解的方法:

http://ipkc.wuse.edu.cn/xxds/xxdsipkc/Html/tonaii/text/ch03/se03/right3 3 1.htm

也可以转换为矩阵的方式来求解:<u>http://www2.edu-edu.com.cn/lesson\_crs78/self/j\_4184/soft/ch0201.html</u>

求出三个参数后,我们就可以根据时间等未知数来推测神谷星的位置v了。

学数学的时候往往不知道这些数学理论到底有什么用,通过这个例子可以看出数学的确是无处不在!

#### 相关维基:

http://zh.wikipedia.org/zh/%E6%9C%80%E5%B0%8F%E4%BA%8C%E4%B9%98%E6%B3%95 http://en.wikipedia.org/wiki/Linear\_least\_squares\_(mathematics)

#### 4) 非线性最小二乘法

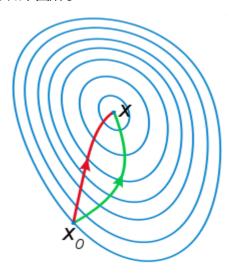
在以上推测谷神星位置的方法中,我们假设了一个线性函数,并通过对各参数偏导的求解,得到对应个数的方程组,将问题转换为**线性方程组的求解问题**,但是这只适用于线性函数,而实际使用中,例如许多机器学习算法中,我们使用和构造的函数并非线性函数,例如sigmoid函数:

$$S(t) = \frac{1}{1 + e^{-t}}.$$

因为是非线性的,导数通常是含有独立变量的函数形式,是没有**解析解**的,那遇到这种情况又该如何求解呢?

既然有线性方程组求解的方法,那自然就有非线性方程组求解方法,大牛们早就弄得透透的了。

这里记录两种方法,一种叫做**梯度下降法**,另一种叫做**牛顿法**,先给个直观的图来解释,这两种方法收敛的效果,如下图所示:



红色形似直线的路径是使用梯度下降法收敛的效果,而绿色曲线是使用牛顿法收敛的效果图,简单的描述梯度下降法就是一阶偏导,使用平面去切割每一步,而牛顿法是二阶偏导,使用曲面去切割,是导数的导数,不但考虑哪一步下去最快,还考虑下去之后的加速度是否也快,能不能抄近道。

## 梯度下降法参考资料:

http://v.163.com/movie/2008/1/B/O/M6SGF6VB4\_M6SGHJ9BO.html

http://blog.csdn.net/acdreamers/article/details/27660519

### 牛顿法参考资料:

http://v.163.com/movie/2008/1/E/D/M6SGF6VB4 M6SGHKAED.html

http://blog.csdn.net/luoleicn/article/details/6527049

### 非线性最小二乘法维基地址:

http://en.wikipedia.org/wiki/Non-linear\_least\_squares

### 5)实际使用

最小二乘法在机器学习等领域有广泛的应用,如果构造的是线性模型,就可以用线性解法,如果是非线性模型,则可以使用非线性的优化方法。

这就很好的给了实际使用以理论支撑,工程师只需要使用恰当的假设和模型,就可以利用各种完备的数学理论去求解模型,比自己动手写各种ugly的规则要省事多了。

Andrew的机器学习课程中有关于房价预测的例子,其中就用到了最小二乘法,ESL一书中开篇第二章就介绍了该方法,可见此方法在机器学习领域是基础中的基础,属于必须要了解的部分。