
論 文

演算增幅器에 의한 光電測光裝置의 設計

(Design of Photoelectric Photometer using Operational Amplifier)

盧 弘 炳* · 金 東 鎮**

(Lo, Hong Jo) (Kim, Tong Jin)

要 約

固體化된 演算增幅器를 中心으로 構成한 光電測光裝置를 構成하였다. 光源에 對應하여 光電子增幅管에서 얻는 微小電流의 增幅과 별의 等級測定을 위한 對數變換은 同一演算增幅器의 變形으로 얻고 있다. 測定機能의 限界는 主로 增幅器 input端의 bias電流에 左右되므로 이것은 演算增幅器의 選擇上 主要基準이 될 것이다.

이러한 演算增幅器는 從來 電位計真空管 혹은 振動容量形電位計 等으로 可能하였던 各種 微小電流·電壓의 增幅에 높은 信賴性과 經濟的인 增幅方式으로 適用된다.

Abstract

A prototype of photoelectric photometer has been developed by all solid state operational amplifiers. The amplification of low-level anode currents from photomultiplier tube corresponding to a given incident light intensity and logarithmic transfer for star's magnitude measurements are achieved by the same operational amplifier. It is important to select low input bias currents for stable performance because the resolution is primarily limited by the bias currents.

As such, they offer a highly reliable and economical for a large number of electrometer amplifier applications which have traditionally been fulfilled by vacuum electrometer tubes or vibrating reed electrometers.

1. 序 論

人類가 별의 밝기에 關心을 갖기始作한 것은 매우 오랜 옛 일일 것이다. 별의 밝기를 어떤 適當한 尺度로 表示하고자 하는 最初의 努力은 光度 그 自體에 對한 重要性을 認識한것 보다는 어떤 별과 다른 별을 區別하기 위한 手段으로 適用된다. Ptolemaios¹⁾에 의하여 西紀 138年에 出版된 Almagest中에 나타난 星表를 본다면 總 1028個의 恒星에 關한 位置 및 光度가 記載되고

있으나 이들 恒星의 光度表示는 肉眼星을 6個等級으로 分類하여 肉眼으로 볼 수 있는 가장 밝은 별을 1等星 그리고 가장 어두운 별은 6等星으로 定하고 있다. 그러나 望遠鏡의 發明以後 별의 光度等級은 肉眼星보다 어두운 별로 延長하지 않을 수 없었고 科學技術의 發達과 함께 天體物理의 觀測手段으로 分光寫眞 및 偏光寫眞을 위시해서 光電管, 텔레비전 및 photon counter等을 望遠鏡과 組合하거나 人工衛星까지도 天體觀測에 利用하기에 이르고 있다.

별의 光度等級測定에서 各種 觀測裝置의 觀測精度를 본다면 實視觀測에서의 單一觀測精度는 大體로 0.1等級까지이고 寫眞觀測의 精度는 0.05

* 正會員, KIST 計測信賴度研究室長

** 正會員, 서울教育大學

等級까지이다. 그러나 最近 電子工學의 發達에 따른 高感度光電子增倍管의 利用에 依한 光電測光은 測光精度를 0.01等級까지 向上시키고 또한 多色測光이라는 새로운 分野를 開拓하고 있다. 그러므로 天體研究에서 光電子增倍管을 利用한 光電測光裝置는 가장 重要한 測定裝備의 하나로 登場하고 있다.

本稿에서는 科學技術處後援으로 韓國天文學會가 實用하게될 精密光電測光裝置를 最新의 電子計測技術에 立脚하여 開發試作함에 있어 當面하였다. 問題點들 特히 演算增幅器에 의한 極微少電流增幅器의 設計와 光度等級測定을 위한 光電流에 對應하는 對數變換回路(logarithmic transfer) 設計를 中心으로 技術的인 面을 考察하였다. 따라서 電流增幅器의 入力段인 光電管을 主體로 하는 受光部와 增幅器後段의 測定值를 計數化한 計數型電壓計 및 定電壓電源回路에 對하여는 詳論하지 않았다.

2. 光電子增倍管²⁾⁽³⁾⁽⁴⁾

一般的인 光電測光裝置의 構成을 본다면 望遠鏡을 위치해서 受光部에는 focal plane diaphragm, eyepiece, filter, field lens, 光電子增倍管 및 光電管用高壓電源이 包含되고 다음에 直流增幅器(等級對數變換器 包含)와 指示計(計數型電壓計 및 記錄計)들이 있다. 이 中 受光部의 光電子增倍管(photomultiplier tube) 前段은 光學系裝備들이므로 電氣信號系의 入力段은 光電子增倍管을 始點으로 한다.

光電子增倍管은 2次電子增倍作用을 利用한 光電流增幅方法이며 낮은 光強度에 對한 信號對雜音比가 다른 方法에 비하여 높으므로 現在로서는 微弱한 光의 檢出 및 測定에 가장 適合한 transducer라 할 수 있다. 以下 光電子增倍管回路의 設計上 考慮할 몇가지 主要問題點 단을 簡略히 考察해 보겠다.

첫째 光電子增倍管을 選定함에 있어 光電管의 有効感應波長을 들 수 있다. 별빛은 별의 測度差에 起因하고 있으므로 黑體에 關한 Planck의 法則으로 說明할 수 있다. 即 黑體에 關한 Planck의

曲線을 볼때 별빛의 連續 spectral은 近似的으로 어떤 測度의 黑體輻射로 代置할 수 있을 것이다. 이런 點에서 單一光電子增倍管으로 별빛의 連續 spectral에 均一한 感應을 가질 수 있다면 가장理想的이겠으나 現在로서는 光電物質에 따른 制限된 感應特性 밖에 일지 못하고 있다. 多幸히 天文學에서는 별에 따라 7種의 測度系列을 確立하고 있고 Planck曲線을 3等分한 波長 3500Å, 4400Å 및 5500Å에 對하여 그 光度가 對應하고 있으므로 color filter에 의한 三色測定을 適用하고 있다. 이와같이 color filter와 組合하는 光電子增倍管으로서는 RCA製 1P21型이 가장 適合한 것으로 추천⁵⁾ 되고 있다. 本研究에서 利用한 光電子增倍管도 1P21이며 最大感應波長 4000 angstrom로 ±500 angstrom의 有効帶域을 갖고 있다. 또한 cathode sensitivity는 44μA/lumen(公稱值 40μA/lm)이며 cathode-anode間 900V에서 anode sensitivity 120 A/lumen 따라서 current amplification은 2.73×10⁶이다.

둘째로 光電子增倍管에서 測定可能한 最低 level을 決定하는 因子로 暗電流와 雜音을 檢討하지 않을 수 없다. 暗電流의 原因은 光電管內의 各電極構造와 材質의 特性에 緣由하는 ohmic leakage와 光電面 및 dynode의 热電子放出 그리고 dynode가 高壓일 때 陰極에 對한 靜電位로 일어나는 再生效果(regenerative effect)等이다. 暗電流의 減少策으로 热電子에 基因한 것은 光電管의 冷却으로 再生效果에 對한 것은 유리管壁周圍를 導電性塗料等으로 차폐하여 이것을 陰極電位와 같게끔 함으로써 效果를 거둘 수 있으나 ohmic leakage와 같은 製造面에 關聯된 것은 別方途가 없다. 試作裝置에 使用한 光電子增倍管 1P21의 暗電流는 測度 22°C에서 光束感度 20 A/lumen일때 1×10⁻⁹A이며 實際面에서는 이 暗電流와 同一한 크기의 anode電流를 發生시키는 入力光量 即 等價的인 光入力으로 表現하고 있으며 이때의 等價暗電流光入力은 5×10⁻¹¹ lumen이다.

한편 雜音의 原因은 热電子 및 光電子放出의 random變化이며 지금 雜音源이 cathode의 電子放出단으로 본다면 anode雜音電流의 實効值 i_n 은

잘 알려진 shot noise에 對한 理論式으로 다음과
같이 表現되고 있다.

μ : 증폭관의 利得

e : 電子의 電荷

i_t : Cathode의 热電子 및 光電子電流[A]

Δf : 檢出器의 通過帶域幅[Hz]

따라서前述한 等價暗電流光入力처럼 雜音의 크기도 $1[\text{Hz}]$ 의 帶域幅에 對하여 雜音出力의 實効值와 같은 出力電流를 發生케 하는 光入力으로서 等價雜音을 適用하고 있다. 雜音電流의 크기는 特定한 動作條件下의 信號對 雜音比로 評價할 수 있으나 不規則性暗流가 첨가되므로 測定上의正確性을 期하기 어려운 點이 있다. 지금 光電子電流를 i_t 라 할 때 同一增幅度 μ 를 適用하므로 信號對 雜音比는 다음 式과 같이 增幅度 μ 와 無關하게 된다.

$$\frac{S}{N} = \left(\frac{i_p^2}{2e i_A f} \right)^{\frac{1}{2}} \dots \dots \dots \quad (1-2)$$

雜音 level은 dynode로 부터의 热電子放出에 크게 左右되므로 本裝置와 같은 미약한 光源測定에는 冷却에 依한 雜音低減을 期하지 않을 수 없다. 使用한 光電子增倍管 1P21의 例를 본다면 等價雜音光入力은 温度 22°C 에서 6.7×10^{-13} lumen이며 -150°C 에서 6.8×10^{-15} lumen이다.

이 밖에 光電子增倍管에 對한 設計上의 考慮事項⁶⁾으로 光電面에 對한 効果的인 光入力의 照射方法, 最適電流增幅度를 얻기 위한 cathode-anode電壓과 각 dynode 간의 分壓比 및 分壓回路, 定電壓 高壓電源, 光電子增倍作用을 돋는 2次放出電子의 靜電集束過程을 고려할 電磁界의 차례, 電極間의 誘導性結合을 輕減한 配線方法과 高壓使用에 따른 누설전류 및 放電을 감안한 優秀한 絶緣材 및 受光部의 冷却方法等에 慎重을 기하여야 한다.

3. 微小電流增幅器에 미치는 誤差

前述한바와 같이 光電子增倍管은 微弱한 빛의
計測에 가장 適合한 變換素子이기 때문에 널리
常用되고 있으나 測定可能한 最低光 level은 暗電
流即 雜音으로 制約된다. 即 22°C 에서 感光

度 20A/lumen 일 때 等價暗電流光入力은 5×10^{-11} lumen, 等價雜音光入力은 6.7×10^{-13} lumen이므로 光量 10^{-11} lumen 以下의 對象에는 增倍管의 冷却 等 特別한 對策 없이는 測定이 不可能하다는 것을 意味한다. 따라서 電流增幅器의 設計目標는 光電子增倍管의 效果의in 冷却으로 等價暗電流 및 等價雜音光入力레벨을 10^{-14} lumen 以下로 低減한다는前提를 두었다. 이때 增倍管의 anode 電流는 最低對象光束 (10^{-13} lm), cathode sensitivity(10^{-5} A/lm) 및 電流增幅度 (10^6)에서 10^{-12}A 가 되므로 電流增幅器는 이를 有効(誤差 2% 以内)하게增幅할 수 있는 것이 要求된다.

一般的으로 微小直流電壓 및 電流을 高精度로
 計測하기 위한 電子回路方式⁴⁾ 即 直流增幅器는
 매우 多種多樣하게 開發되고 있으며 이 中代表的
 인 것을 살펴보면 electrometer tube로 잘 알려진
 直結形真空管增幅器와 變調形으로 알려진
 vibrating capacitor electrometer 또는 chopper
 形增幅器 그리고 最近의 MOS-FET 增幅器를 들
 수 있다. 이들은 動作特性 安定度, 크기 및 價格
 等에서 各己長短點을 볼 수 있으나 特性面에서
 現在까지는 vibrating capacitor形이 檢出感度
 $(10^{-17}A)$ 가 가장 높고 安定度가 優秀한 것으로
 알려져 있다. 그러나 形體가 크고 高價이며 回路
 構成이 複雜하다는 點은 再考를 要하므로 多少
 特性低下가 있어도 所要 測定條件를 滿足시키는
 固體化增幅器를 모색하였다.

우선 最近에 널리 活用되고 있는 演算增幅器에
의한 電流增幅器⁷⁾⁸⁾⁹⁾를 고찰해보자. 解析의 便宜를 위해서 그림 3-1과 같은 演算增幅器의 等價回路을 생각할 때 理想增幅器를 위한 特性條件 은 電壓利得 A_{vo} 및 差動入力抵抗 R_{in} 은 無限大, 出力抵抗 R_o 및 offset 電壓 E_{os} 는 零, 그리고 離域幅은 無限大로 定義된다.

이러한 條件에서 即 input impedance는 無限
大이므로 入力端에는 아무런 電流의 流出이 없을
것이고 增幅器를 negative feedback로 構成하였
을 때 利得은 無限大이므로 入力端의 差動入力電
壓 e_1 및 e_2 는 零이라고 볼 수 있다.

지금 그림 3-2와 같이 理想演算增幅器를 negative feedback에 의한 反轉增幅回路(inver-

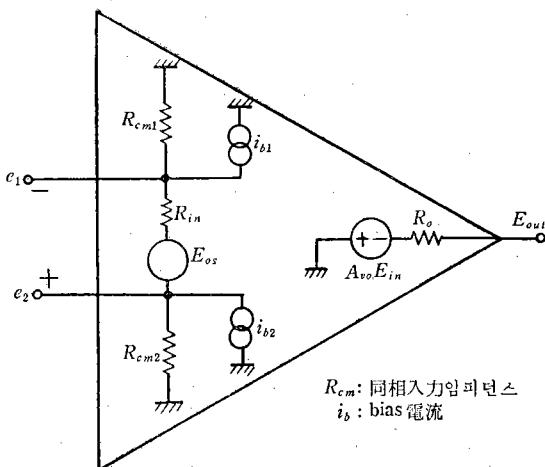


그림 3-1. 演算増幅器의 等價回路

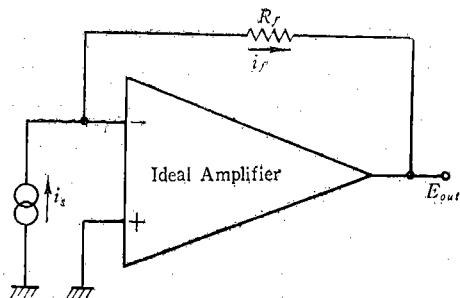


그림 3-2. 電流増幅을 위한 反轉増幅回路

ting amplifier)로構成할때 反轉输入端에 i_s 라는電流源을連結하면 이는全然增幅器內에 흐르지 않고 feedback loop의抵抗 R_f 를通하여 흐를 것이다. 따라서 $i_s = i_f$, $i_f = -E_{out}/R_f$ 에서

$$i_s = -E_{out}/R_f \quad (3-1)$$

$$\therefore E_{out} = -i_s R_f \quad (3-2)$$

가求해진다. 이것은 잘 알려진演算增幅器에의한電流増幅機能을說明한다.

그리나 實際面에서前述한바와 같은理想的의演算增幅器는 찾아 볼 수 없으며 특히 offset 및 noise⁷⁾¹⁰⁾들의回路機能에 미치는 영향으로理想條件을充足할 수 있는要因을 만드는 한편 直流增幅器의精度와測定可能한微少電流의最低level을制約하고 만다. 이들은電源電壓의變動,回路素子의經時變化, 温度變化 및 同相電壓等에基因한 것이나 解析의簡素化를위해서 그림 3-2

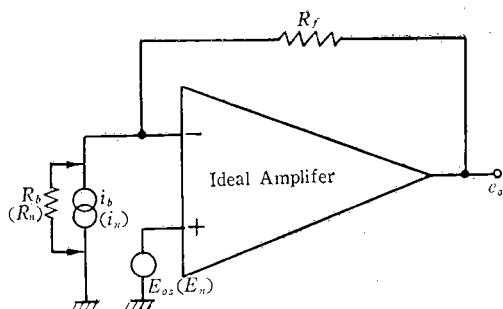


그림 3-3. 理想增幅器에 미치는 offset 및 noise의 영향

의電流增幅器에對應시켜 그림 3-3와같이理想增幅器의反轉输入端에 bias電流源 i_b 가供給되고非反轉input端에는 offset電源 E_o 가直列로連結된 것으로 생각해보자. 그理由는 그림 3-1에說明한等價回路에서非反轉input端을接地하였을때 offset電流 $i_{os} = i_{b1} - i_{b2}$ 는相對的으로反轉input端의 bias電流 i_{b1} 만으로 i_b 에의하여代表할수있고또한input impedance R_{in} 에直列로連結되는offset電壓 E_o 가添加된것이라고보기때문이다. 다시말해서演算增幅器의output에는input端에 아무런信號를加하지않어도直流offset成分을볼수있으며이offset電壓 E_o 는通常output電壓 e_o 를零으로하기위하여input側에加해주는電壓(即 E_o)으로定義하고있으므로增幅器의利得과無關한input信號로서比較된다. 따라서이output電壓 e_o 는

$$e_o = E_o + R_f i_b \quad (3-3)$$

으로表現되고 i_b 를極性이不定한random한電流source으로본다면上式은

$$e_o = \pm [E_o + R_f i_b] \quad (3-4)$$

로表示된다. 이offset成分에對한經時變化와溫度變化에對한變動은곧drift를意味하므로式(3-4)는理想電流增幅器의output인式(3-2)에첨가하여야 할drift成分을代表한다. 따라서drift分을감안한增幅器의output은다음과같이補正된다. 即

$$E_{out} = -i_s R_f \pm [E_o + i_b R_f] \quad (3-5)$$

Offset에對한이와같은解釋은noise에對하여도同一하게適用할수있다. 即noise는ideal

增幅器의 入力에는 없었던 寄生信號로서 出力에 나타난 不要成分이며 offset 및 drift도 하나의 random한 noise源으로 보는 이상 그림 3-3과 같이 理想增幅器의 入力에 對하여 直列 noise電壓源 E_n 와 並列 noise電流源 i_n 이 連結된 것으로 特性화할 수 있으므로 結局 式 (3-5)에 noise成分까지 包含시키면 offset 및 noise를 감안한 全出力電壓 E_{out} 는 다음과 같이 整理된다.

$$E_{out} = -i_s R_f \pm [E_{os} + i_b R_f] \pm [E_n + i_n R_f] \quad (3-6)$$

即 式 (3-6)의 第1項은 순수한 信號成分이며 第2,3項은 各各 不規則의이며 獨立의인 極性을 갖는 drift成分과 noise成分으로써 誤差를 代表한다. 따라서 演算增幅器를 微少電流增幅器로 利用하기 위해서는 式 (3-6)에서 信號成分 $i_s R_f$ 에 미치는 誤差要因의 크기를 充分히 含味하여야 할 것이며 特히 bias 電流 i_b 는 가장 큰 要因으로 作用한다. 지금 光電管의 最低電流래벨 $i_s = 10^{-12}$ [A]에 對하여 出力電壓 $E_{out} = 100$ [mV]를 얻고자 할 때 所要 R_f 의 値은 $R_f = 10^{11}$ ohm이므로 萬一 bias 電流 $i_b > 10^{-12}$ A라면 他要因 (E_{os} , E_n , i_n)을 無視하여도 100%以上의 誤差를 招來한다. 따라서 resolution 100 [mV/pA]에 對하여 誤差 2%以內를 갖기 위한 演算增幅器의 要件은 式 (3-6)에 의하여 bias current i_b 를 적어도 10^{-14} [A]以下로 保障할 수 있어야 한다. 또한 이러한 [pico A]級의 電流增幅器에서는 各 素子間의 絶緣 및 차폐問題도 細心한 注意를 要하는 重要事項이다. 例컨데一般的인 connector, 導線, 인쇄회로기판 및 스위치들의 절연저항은 10^{14} ohm級이므로 電源 15[V]에 의한 leakage電流는 15×10^{-14} [A]가 되어 設使 bias電流 10^{-14} [A]를 보장하여도 이의 15倍에 달하는 誤差電流를 誘發한다.

4. 별의 光度等級¹⁾

標準星에 對한 等級表示에서 隣接等星間의 光度比는 正確히 $\sqrt{100}$ 이며 이것은 常用對數로서 0.4, 真數에서는 約 2.512이다. 即 1等星의 光度는 2等星에 對하여 2.512倍 n 等星에 對하여 $(2.512)^n$ 倍의 比率로 增加한다. 지금 a 等星의 光度(正確히 表現하면 그 별에서 받는 放射光束)를 I_a

라 하고 b 等星의 光度를 I_b 라 하면

$$I_b/I_a = (2.512)^{a-b} \quad (4-1)$$

이의 對數量 取하면

$$\log(I_b/I_a) = (a-b)\log(2.512)$$

$$= 0.4(a-b) \quad (4-2)$$

$$\therefore a-b = 2.5 \log(I_b/I_a) \quad (4-3)$$

가 된다. 이것은 a 等星의 光度 I_a 를 基準으로 할 때 I_b/I_a 變化의 每 decade마다 2.5倍數의變化를 알 수 있고 또한 그 크기는 光度와 反比例함을 意味한다.

따라서 별의 光度等級觀測을 위해서는 光度에 對應하는 光電子增幅器出力電流의 對數變換과 함께 任意基準星에 對한 每 decade變化의 倍數關係를 滿足할 수 있는 回路條件를 求하여야 한다.

5. 對數變換增幅器

잘 알려진 整流方程式으로서 PN junction에 對한 Shockley理論¹³⁾을 본다면

$$I = I_o(e^{qV/kT} - 1) \quad (5-1)$$

I : 接合電流 [A] I_o : 理論上의 逆電流 [A]

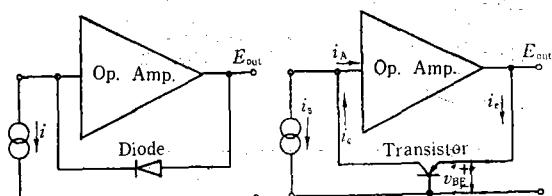
V : 接合電壓 [V] q : 電荷 [coulombs]

k : Boltzman's Constant T : 絶對溫度 [$^{\circ}$ K]

이것은 그림 5-1(a)와 같이 feedback素子로서 diode를 使用할 때 그대로 適用할 수 있으나 그림 5-1(b)와 같이 transistor를 使用할 경우 collector電流 i_c 는 세 가지 成分^{12), 14)}으로 이루며 特히 이 中 V_{CB} 에 依存하는 두 가지 成分을 度外視 할 수 없으나 collector電流 i_c 에 對하여 一般化된 實用式을 引用¹²⁾하면

$$i_c = I_o(e^{qV_{BE}/kT} - 1) + I_{CBO}(e^{qV_{CB}/kT} - 1) \quad (5-2)$$

로 表現된다. 여기서 演算增幅器의 利得이 매우 크고 入力端에 流入하는 電流가 없으므로 $V_{CB} = 0$



(a) Diode

(b) Transistor

그림 5-1. Logarithmic Amplifier의 構成

에 따라 式(5-2)는 式(5-1)와 같아

$$i_c = I_o(e^{qV_{BE}/kT} - 1) \quad \dots \dots \dots (5-3)$$

로 볼 수 있으며 이들의 自然對數를 取하면

$$\ln i_c = \ln I_o + \ln(e^{qV_{BE}/kT} - 1) \quad \dots \dots \dots (5-4)$$

이므로 emitter에 充分한 順方向電壓이 加해진
 $e^{qV_{BE}/kT} \gg 1$ 即 $V_{BE} > 0.1[V]$ 에서는

$$\ln i_c = \ln I_o + \frac{qV_{BE}}{kT} \quad \dots \dots \dots (5-5)$$

따라서 이의 常用對數를 取하여 V_{BE} 를 求하면

$$\therefore V_{BE} = 2.3 \frac{kT}{q} \log_{10} i_c + C \quad \dots \dots \dots (5-6)$$

$$C = -2.3 \frac{kT}{q} \log_{10} I_o$$

이며 이것은 温度 25°C 일 때 i_c 의 每 decade 變化에 對하여 $2.3 \frac{kT}{q}$ (即 59mV)의 slope를 갖는

$\log_{10} i_c$ 對 V_{BE} 의 直線變化를 意味한다. 여기서 實際 使用할 수 있는 有効直線範圍는 그림 5-2에서 보는 바와 大電流에서의 不連續을 招來하는 接合部의 bulk resistance와 微電流에서의 $e^{qV_{BE}/kT}$ 가 1에 近似하는 原因으로 制限된다.

式(5-1)은 germanium diode에서 잘 說明^{13) 15)}되고 있으나 可用할 수 있는 silicon diode에 의한 實驗結果로는 그림 5-2의 曲線③(diode)

CD 0053 및 曲線③(diode FD 100)과 같이 현저한 差異를 나타내고 있다. 이것은 Sah, Noyce 및 Shockley¹⁶⁾가 指摘한 電位障壁領域에 存在하는 再結合中心에 依한 原因¹⁵⁾으로 보고 있으나 한편 silicon transistor의 $V_{CB} = 0$ 에 對한 V_{EB} 對 i_c 實驗值를 본다면 그림 5-2의 下部曲線①과 같이 極히 小數(50個中 2個)가 電流變化範圍 9 decade에 걸쳐 直線으로 式 5-3을 滿足하는 것을 찾아 볼 수 있으며 大部分은 上部曲線①처럼 電流範圍 3~4 decade만이 直線的인 것을 볼 수 있었다. 이것은 式(5-2)의 第2項으로 表示되는 誤差分으로서 特히 V_{CB} 에 依存하는 collector-base間 逆電流 I_{CBO} 가 主因이며 i_c 가 작을 때 현저해 진다. 또한 이러한 transistor를 그림 5-1(b)와 같이 實際 演算增幅器의 feedback素子로 適用하면 그림 5-2에서 얻는 바와 같은 靜的試驗에 準한 特性이 나타나지 않고 collector電流 i_c 가 작은 部分에서는 演算增幅器의 出力이 현저하게 감쇄 혹은 反對極性으로 變하고 만다. 이것은 I_{CBO} 에 基因한 collector接合電壓 V_{CB} 가 差動入力으로서 增幅器의 入力에 添加해지기 때문이다. 이의 對策으로 그림 5-2의 曲線①과 같은 transistor를 collector 및 base를 連結하여 diode로서 使用하는 경우를 생각할 수 있으나 이러한 形成에 의한 $\log i_c$ 對 V_{BE} slope는 그림 5-2의 曲線②처럼 變하고 만다. 그 理由는 試驗回路에서도 알 수 있 드시 스위치 ①에서 I_{CBO} 의 通路가 別途로 形成되고 있는데 反하여 스위치 ②에서는 emitter 接合電流와 서로 相殺하는데 基因하고 있다. 따라서 本測光裝置의 對象인 $10^{-5}A \sim 10^{-12}A$ 에 對應한 對數變換에는 이 有効直線範圍를 갖는 feedback素子의 慎重한 選擇이 測定確度上 重要因子가 된다.

以上 對數變換의 高精度化를 期하기 위한 所要條件을 綜合해 보면

첫째 I_{CBO} 를 주리기 위하여 collector電壓을 極小로 維持하는 것이며 實驗에 의하면 collector飽和電流가 $10[\text{picoA}]$ 일 때 $1[\text{picoA}]$ 의 入力電流를 1% 의 確度로 測定하기 위하여 式(5-2)의 第2項을 $0.01[\mu\text{A}]$ 로 하는 collector接合電壓 V_{CB} 는 $25[\mu\text{A}]$ 를 要한다.

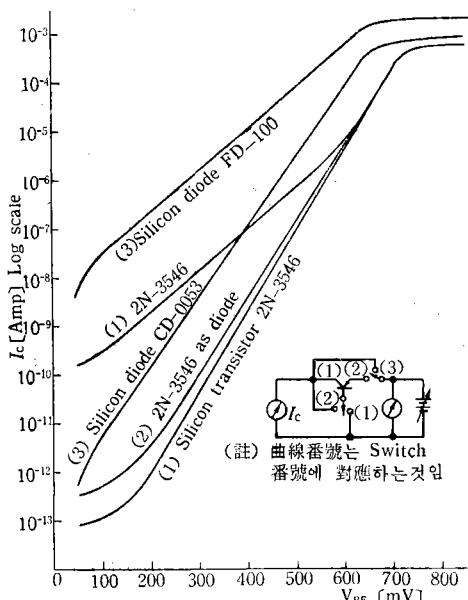


그림 5-2. Silicon transistor 및 diode의 接合電壓 對 電流特性(스위치 3을 連結할 때는 diode 插入)

둘째 演算增幅器는 高入力 impedance일 것이며 input bias電流는 極히 작아야 ($10^{-14}A$ 以下) 한다.

세째 增幅器의 直流利得이 充分이 끌것 等이다.

6. 별의 光度等級變換 과 較正

天體觀測用望遠鏡의 口徑에 따라 觀測可能한 별의 光度等級과 光電子增倍管의 光電面에 到達하는 光束 그리고 增倍管 1P21의 光電流出力의 實例를 보면 다음表¹⁾와 같다.

표 6-1. 望遠鏡에 따른 별의 光度等級과 光電流

| 望遠鏡口徑 및 별의 光度等級 | | | | 光束 | 增 倍 電 流 |
|-----------------|------|------|------|------------|------------------|
| 7.5cm | 15cm | 30cm | 91cm | [lumen] | [A] |
| -4.6 | -3.1 | -1.6 | 0.8 | 10^{-6} | 10^{-5} |
| -2.1 | -0.6 | 0.9 | 3.3 | 10^{-7} | 10^{-6} |
| 0.4 | 1.9 | 3.4 | 5.8 | 10^{-8} | 10^{-7} |
| 2.9 | 4.4 | 5.9 | 8.3 | 10^{-9} | 10^{-8} |
| 5.4 | 6.9 | 8.4 | 10.8 | 10^{-10} | 10^{-9} |
| 7.9 | 9.4 | 10.9 | 13.3 | 10^{-11} | 10^{-10} |

※ 光電子增倍管 1P21, Cathode sensitivity:
 $10^{-6}A/cm$, Amplification: 10^6

따라서 表 6-1에서 알수 있는 바와같이 本光電測定裝置의 光度等級에 對한 測定機能으로서 다음 條件들이 要求된다. 即

첫째 光度等級 scale에서의 光束에 對한 每 decade變化의 slope(式 4-3)와 對數變換回路에서의 入力電流에 對한 每 decade 變化的 slope 式 (5-6)를 整合시키는 것

둘째 별의 光度等級과 光束(또는 光電子增倍管의 出力電流)의 크기는 反比例하므로 이를 對應시키는것

세째 望遠鏡의 口徑에 따라 光電面에 到達하는 入射光束이 다르므로 어느 望遠鏡에도 適用할 수 있는 較正機能을 갖추는것

上記條件를 滿足시키기 위해서 그림 6-1과 같은 演算增幅器에 依한 減算增幅器를 構成하였다.

지금 出力電壓 E_o 는 反轉入力端에 加해진 E_1 의 反轉增幅器出力 E_{o1} 과 非反轉入力端에 加해진 E_2 의 非反轉增幅器出力 E_{o2} 의 合成이므로 다음과 같이 表示된다.

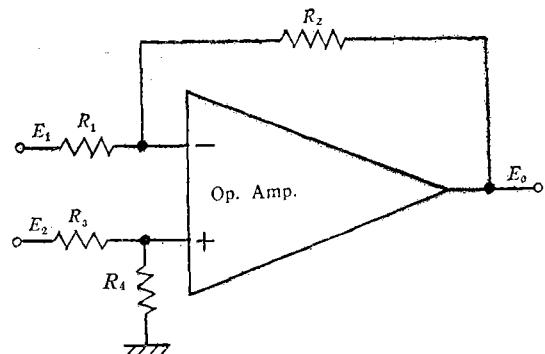


그림 6-1. 演算增幅器에 의한 減算增幅回路

$$E_o = E_{o1} + E_{o2} \\ = -E_1 \frac{R_2}{R_1} + E_2 \left(\frac{R_4}{R_3 + R_4} \right) \left(\frac{R_1 + R_2}{R_1} \right) \quad (6-1)$$

여기서 $R_1 = R_3$, $R_2 = R_4$ 라면 다음 減算增幅式을 얻는다.

$$E_o = \frac{R_2}{R_1} (E_2 - E_1) \quad (6-2)$$

따라서 上式의 增幅度 R_2/R_1 를 첫條件에 滿足시키는 slope比 2.5/59로 하고 둘째 條件에 對해서는 反轉入力 E_1 에 式(5-6)으로 表示되는 對數變換出力を 非反轉入力 E_2 에는 正極性의 任意基準電壓을 加해주면 所要反比例關係를 滿足시켜 준다. 세째 條件을 對해서는 非反轉入力 E_2 를 任意可變할 수 있게 함으로써 所要機能을 達成시켰다.

7. 綜合特性 및 回路構成

微電流 및 對數變換增幅器의 經時安定度는 그림 7-1 曲線 (a)와 같이 初期 約 20分間의 warm-up drift를 除外하고 最大 $\pm 150[\mu V]$ 以內이므로 式(3-6)으로 表示되는 增幅器의 出力 100 [mV/pA]에 對하여 誤差範圍는 0.3%를 維持한다. 따라서 光束測定值에 對한 綜合誤差는 指示計인 digital voltmeter의 오차 0.1% 真值 ± 1 digit($1\text{ digit}=1\text{ mV}$)와 feedback素子의 오차 0.1%를 加算한 最大 1.5% 以內(오차요인의 极性이 동일한 worst case)이다. 減算增幅器의 經時安定度는 그림 7-1曲線(b)와 같이 初期 warm-up

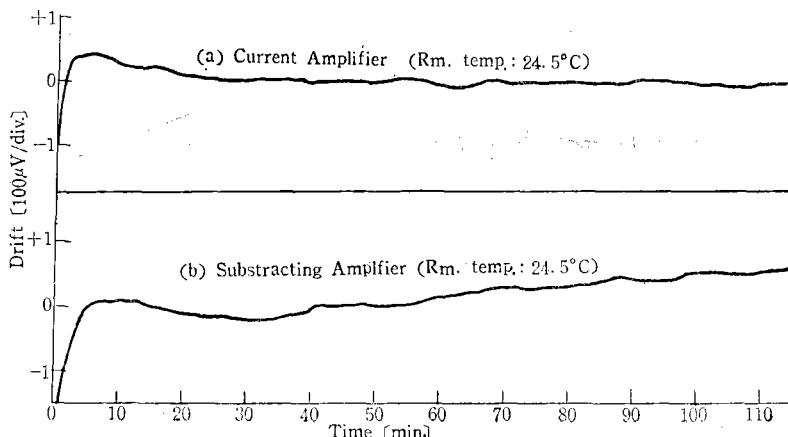


그림7-1. 微小電流増幅器 및 減算増幅器의 經時安定度

drift(約 40分)를除外하고 最大 $\pm 300[\mu\text{V}]$ ($=0.03$ 等級) 以內이므로 光度等級測定에 對한 綜合誤差는 式(6-2)의 slope比變換을 위한 R_2/R_1 誤差 0.1%와 第5章에서 詳論한 E_1 으로 表示되는 對數變換素子(그림 5-2참조)의 誤差等이 加算된다.

그러나 實際回路構成에는 前記한 微小電流用 및 減算用增幅器의 offset에 對한 較正機能을 附加하였으므로 보다 測定精度의 向上을 期する 素地는 마련되어 있다. 한편 color temp. 2870°C 인 標準光源에 對한 光度等級의 實測値는 그림 7-2와 같다. 光入力 $\approx 5 \times 10^{-11}[\text{lum}]$ 근처에서 最大 ± 0.05 等級의 變動幅을 갖는 것은 光電子增倍管의 random한 嚗電流와 雜音變化에 因因한 것으로 바로 等價暗電流光入力 level을 나타낸다. 이것은 光入力이 0의 最惡條件으로써 그림 7-3의 曲線

③으로 實證되고 있다. 即 光度等級을 위한 出力值의 經時變化인 0.曲線은 매우 安定하여 drift를 全然 觀察할 수 有る。

正常動作條件下에서 光入力を 차단한 即 光電子增倍管의 嚗電流 및 雜音만이 印加되었다고 假定되는 狀態에서 各 光度測定範圍에 對한 經時變化를 보면 그림 7-3曲線①②의 實線表示와 같다. 여기서 測定範圍 10^{-9} lumen以下에서는 매우 安定하고 測定範圍 10^{-10} lumen에서는 約 $0.52 \times 10^{-10}\text{lum}$ 이 記錄되고 있으나 계속 測定範圍 10^{-11} lumen에서 $5.2 \times 10^{-11}\text{lum}$ 으로 더욱 明確히 알수 있다. 光電子增倍管 1P21의 規格值를 보면 温度 22°C 에서 anode luminous sensitivity $20[\text{A/lum}]$ 가 되는 電壓을 印加하였을 때 等價暗電流光入力

Light Input:Zero
Operating condition:Normal at Cathode-Anode 900V
Assumed Amp. Input:Dark current & noise of P.M. tube

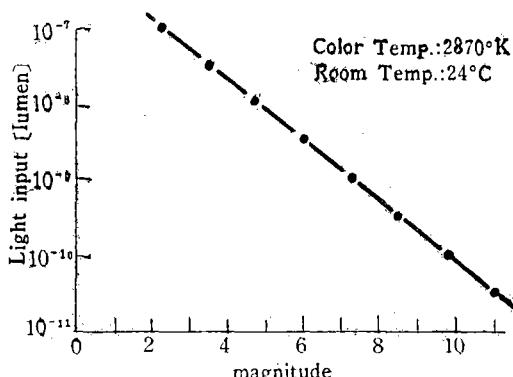
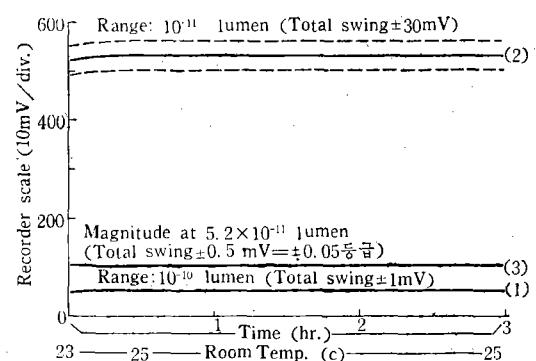


그림 7-2. 標準光源에 對한 光度等級의 實測値

그림 7-3. 微小電流增幅器 및 減算增幅器의 drift特性

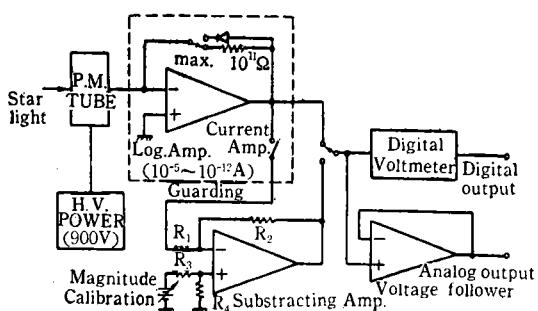


그림 7-4. 光電測光裝置의 回路構成

이 代表值 $5 \times 10^{-11} [\text{lm}]$, 最大值 $5 \times 10^{-10} [\text{lm}]$ 이므로 本裝置가 規格值에 正確히 的中하고 있음을 알 수 있다. 또한 測定始點의 室溫 23°C 에서 外部光入力의 차폐를 위한 조치로 温度上昇의 招來함으로써 室溫 25°C 上昇에서 等價暗電流光入力이若干 上昇하고 있음을 볼 때 光電子增倍管의 温度依存性을 明確히 알 수 있다. 그림 7-3 曲線③에서 點線으로 表示한 帶幅은前述한 바와 같은 嚥電流 및 雜音의 random變化에 基因한 것이다.

本 光電測光裝置의 各 測定系에 對한 回路構成은 그림 7-4와 같다. 各 段間의 干涉과 外部干涉을 차단하기 위하여 double guarding으로 차폐하고 特히 電流增幅器의 入力段에 對한 leakage current의 要因을 減小시킬 수 있는 素子의 配置에 慎重을 期하였다. 사진 7-1은 本 光電測光裝置의 試作品으로 右端의 受光部는 서울大文理大

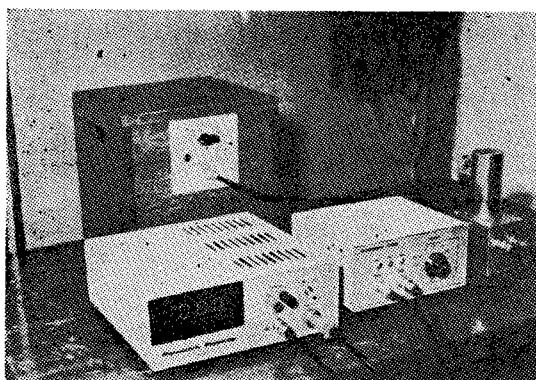


사진 7-1. 光電測光裝置의 試作品

(前左에서 計數型指示計, 微電流 및 對數變換增幅器, 光電子增倍管 및 分壓回路用受光部 後列 光電管用高壓電源)

學에 設置運用中인 望遠鏡에 附着할 수 있게 製作하였다. 6章에서 言及한 바와 같이 光電子增倍管의 光電面에 集束되는 光量은 望遠鏡의 口徑에 左右되므로 等價暗電流光入力level(10^{-10} lumen)以下를 觀測할 경우에는 이 受光部를 適切하게 冷却할 수 있는 對策이 마련되어야 한다.

8. 結論

長時間에 걸친 天體觀測用裝備로서 實用하게 될 本 光電測光裝置의 開發目標로서 별의 連續spectral에 適用할 수 있는 光電子增倍管回路, 最低對象光束 10^{-13} lumen을 위한 測定精度 2%以內의 直流增幅回路, 光度等級測定을 위한 對數變換回路, 任意 望遠鏡의 口徑(集束光量의 變動)에 適用되는 光度等級의 較正機能, 光度 및 等級測定值의 直續을 위한 計數型指示部 및 記錄裝置를 위한 analog 出力 等 諸要件을 滿足시키는 試作品을 完成하였다.

이 光電測光裝置의 測定機能은 오직 天體觀測에만 適用할 수 있는 獨特한 것은 아니다. Gas chromatograph 및 Ionization gage等 매우 微弱한 光量의 定量的檢出 및 測定에 널리 適用되는 共通的인 計測技術이며 特히 pico-ampere 領域을 넘어 femto-ampere (10^{-15} A)의 分解能에 對한 極微小電流의 高精度測定과 測定值의 decade變化를 直線化하는 對數變換方法은 工業計測分野에도 널리 應用할 수 있는 課題들이다.

謝意

本研究에 臨하여 天體觀測에 關한 細部的 資料提供과 諸問에 應해 주신 韓國天文學會 朴弘緒, 沈敬鎮, 吳房烈會員 諸位께 深深한 謝意를 表합니다.

參考文獻

- 1) 下保茂: 變光星の觀測, p. 40, 155 恒星社 厚生閣 (1970)
- 2) Lallemand, A. : Photomultipliers, Astronomical Techniques, Stars & Stellar Systems Vol. 2, University of Chicago Press(1962)
- 3) RCA Technical Series PT-61, Photomultiplier

- Manual, RCA Corporation(1970)
- 4) 平井平入郎：工業電子計測便覽，日刊工業新聞社 p. 150~155, p. 175~209, p. 299~313, (1970)
- 5) Johnson, H. L. : Photoelectric Photometers and Amplifiers, Astronomical Techniques, Stars & Stellar Systems Vol. 2, University of Chicago Press(1962)
- 6) Zatzick, M. R. : Photomultiplier Tube Selection and Housing Design for Wideband Photon Counting, Application Notes 7102, SSR Instruments Co. (1971)
- 7) Graeme, J. G., Tobey, G. E. and Huelsman, L. P. : Operational Amplifiers Design and Applications, McGraw-Hill(1971)
- 8) Demrow, R. : Evolution from Operational Amplifier to Data Amplifier, Analog Devices Inc. (1968)
- 9) 黒川一夫：アナログ集積回路の基礎，電子材料，2月～3月號(1969)
- 10) Smith, L. and Sheingold, D. H. : Noise and Operational Amplifier Circuits, Analog Dialogue, Analog Devices Inc. Mar. (1969)
- 11) Bartos, D. J. : Using Logarithmic Current Elements with the Keithley Model 300 Electrometer Operational Amplifier, Production Notes, Keithley Instruments Inc.
- 12) Gibbons, J. F. and Horn, H. S. : A circuit with Logarithmic Transfer Response over 9 Decades, IEEE Transaction on Circuit Theory p. 379 Sept. (1964)
- 13) Shockley, W. : Electrons and Holes in Semiconductors, D. Van Nostrand Co., Inc. Princeton, N. J. (1970)
- 14) Ebers, J. J. and Moll, J. L. : Proceeding IRE, No. 42, p. 761(1964)
- 15) Warner, R. M. and Fordemwalt, J. N. : Integrated Circuits Design Principles and Fabrication, p. 56 McGraw-Hill(1965)
- 16) Sah, C. T., Noyce, R. N. and Saockley, W. : Carrier Generation and Recombination in P-N Junction Characteristics, Proc. IRE, Vol. 45, p. 1228 Sept. (1957)